

सौर-मंडल

गुणाकर मुले



```
मूत्य रू 45 00
गवादर मने
प्रथम सस्करण 1972
ततीय सशोधित एव गरिवधित सस्करण 1989
चतर्थ सस्करण 1990
प्रयाशक राज्यसम्बद्धारात प्रा नि
1 मी नात्मी साथ मार्ग
नई हिन्सी 110 002
```

टाइपसेटिंग जानामा एटरप्राइजज 101-ए सूर्योकरण कस्तुरक्षा गाँधी गान नइ दिल्ली 110 001 मुदक मेहरा जॉकसट प्रेम क दरियागज नई निल्ली 110 002

संद्रोधित संस्करण

, होने पर, पिछने करीब 15 वर्षों में, आनकारी निती है। पड़ोस के शुक्र । बरती से मेजे गए

भूतस्पति, रानि तथा ब्रेनस प्रहाँ के

। मार्च, 1986 में अंतरिक-यान हेजी के

अथ करीय 60 यूरेनस के भी बलय खोजे

अपनी वात

अतिरक्ष-पाना के युग की शुरूआत हो चुकी थी। घरती का मामव चढ़मा पर पहुंचकर लीट आया है। ममल और शुक्र ग्रहो पर मानव-रहित अतिरक्ष-यान जतर चुक हैं। नातिवह भविष्य मे सौर-मझल के अन्य ग्रहा पर भी वैज्ञानिक यन-उपकरण जतारे जाएँचे और घरती का मानव जन ग्रहो तक पहुंचने के प्रयत्न बरेता।

अजिकल हर व्यक्ति आकाश के यह-नक्षत्रों के बारे म बेजानि र जानकारी प्राप्त वर्षने के लिए उत्सुक है। सिकन राष्ट्रभाषा हिंगे में एकी पृस्तरा का बड़ा अभाव है। इसी अभाव की कुछ पूर्ति के लिए व्यह्माड-परिचय प्रत्यक्षाला की पहली प्रत्यक मी-मडन आपक हाथा में है। इसमे मेंने रोचक एव सरल भाषा में सीर-मडल के यहा, उपग्रहा लक्ष्महों धूमकेतुओं तथा उत्काओं के बारे में उपयोगी जानकारी ही है। पिछले करीब दस मान महम ग्रहों की मौतिक परिस्थितवा के बारे में काशण जानकारी मिली है। इस पुस्तक में मैंने उत्तक समावेश कर दिया है। आशा है विद्यार्थी और सामान्य पाठक इस पुस्तक का उपयोगी पारित।

पाएंचे। 'यहामाड-पश्चिय पुस्तकमाना की सूर्य और नक्षत्र-सोक पुस्तके भी तैयार हैं। आशा रखता हूं कि शेष पुस्तके भी जल्दी ही प्रकाशित हो जारति।

गुणाकर मुल

द्वितीय सस्करण

वर्समान सरकरण को मैंने नवीनतम खोजो और जानकारियों के आधार पर पर्ज रूप से संशोधित कर दिया है।

फरवरी, 1975

गुणाक्य मुले

विषय-सूची

1	एक तारे का परिवार	9	
2	ज्योतिप-ज्ञान का विकास	13	
3	हमारा सूर्य	20	
4	युध और शुक्र	26	
5	पृथ्वी और चद्र '	33	
6	मगल ग्रह	38	
7	बौने ग्रह	51	
8	बृहस्पति सबसे बडा ग्रह	57	
9	शनि सबसे सुदर ग्रह	63	
10	यूरेनम और नेपच्यून	69	
11	प्लूटो ॲतिम ग्रह	75	
12	ध्मकेत्	79	
13	उल्या और उल्कापिड	85	
14	सौर-मडल का जन्म	88	
15	ग्रहो पर जीवन	93	
16	परिशिष्ट	95	
	(क) कुछ विशिष्ट पैमाने		
	(ख) ग्रहो के बारे में प्रमुख आँकडे		
	(म) किटी अमे ने मारिकारिक व्यवस्था		

एक तारे का परिवार 💢

हम सब बड़े सौभाग्यशाली हैं। क्योंकि हमारे समय मे एक नए युग की शुरुआत हुई है। आदमी ने पहली बार पृथ्वी के वातावरण को लीधकर बाहर के अतरिक्ष मे प्रवेश किया है। वह चौद पर पहुँच गया है। घरती से भेजे गए मानव-रहित अतरिक्ष-मान शुक्र और मगल प्रहो पर उतरे हैं, बृहस्पति और शुमि तक पहुँच गए हैं। अतरिक्ष-यात्रा का युग शुरू हो गया है।

यह पृथ्वी आदमी का अपना घर है। करीब बीस लाख साल पहले आदमी ने इस पृथ्वी पर जनम लिया। लेकिन आदमी किसी 'चमत्कार' से पैदा नहीं हुआ। आदमी के पहले इस धरती पर दूसरे कई प्रकार के प्राणियों का निवास था। उन्हीं प्राणियों से धीरे-धीरे इस धरती पर आदमी-जैसा प्राणी पैदा हुआ।

आदमी तेजी से आगे बढ़ा । पहले उसने पत्थर के हथियार बनाए, फिर तिबे और लोहे के हथियार । लाखो साल पहले उसने आग की खोज की थी । आज उसने परमाणु-शक्ति की खोज कर ती हैं। अपने विचारों को जाहिर करने के लिए उसने भागाएँ बनाई, निरियों की खोज की । अब उसने कप्यूटर बनाए हैं। उसने विजर्जी की खोज की, इजन बनाए, विमान बनाए । बीसवी सदी में पहली बार आदमी गगन-विहारी बना।

लेकिन आकाश के टिमटिमाते वीपक उसके लिए रहस्य बने रहें। पुराने जमाने के आदमी ने आकाश के प्रह-नक्षत्रों के बारे में तरह-तरह की कल्पनाएँ की थी। आकाश की कई घटनाएँ उसे डरा देती थी। आदमी प्रहणों से उरता था, धूमकेतुओं से आतिकित था।

अब समय बदल गया हैं। अब हम ग्रहणों के असली कारणों को जानते हैं। अब हम जानते हैं कि सूर्य इतना तेज क्यों चमकता है और चद्रमा पर क्या है। अब हम ग्रहों और तारों के बारे में भी बहुत-सी बाते जानते हैं।

अतिरक्ष-यात्रा का युग शुरू हा गया है। यहत जन्दी आदभी चद्रमा पर अपनी बस्ती बसाएगा। वह मगल और दूसरे ग्रहो पर भी पहुँचेगा। आगे के सौ साल में आदभी सारे ग्रहो की अच्छी तरह खोजबीन कर लेगा। कुछ ग्रहो पर वह स्वय पहुँच जाएगा है इमलिए आकाश के ग्रहो क बारे में थोड़ी-बहुत जानकारी हम सबको अवश्य होनी चाहिए !

हमारा यह विश्व बहुत बडा है। रात के समय आकाश की ओर देखन से ही पता चल जाता है कि इस विश्व मं चहुत सारे तारे हैं। ये तारे हमसे बहुत दूर हैं, इमलिए छोटे दिखाई देते हैं। वरना ये भी हमारे सूर्य-जैसे ही हैं। कुछ तारे तो हमार सूर्य से भी बडे हैं।

हम साबते हैं कि आकाश में असस्य तारे हैं। पर बात ऐसी नहीं है। आकाश में दिखाई देनेवाले सारे तारे एक विशाल योजना के अम हैं। इस योजना को हम आकाशगणा कहते हैं। यह आकाशगणा पहिसे के आकार की है। इस आकाशगणा में करीब 150 अरब तारे हैं। हमारा सूर्य भी इनमें से एक तारा है।

यह जानना जरूरी है कि यह आकाशगगा कितनी बड़ी है। यह इतनी बड़ी है कि किलोमीटरो या मीलो मे बताने मे बड़ी दिनकत होती है। इसलिए वैज्ञानिकों ने एक नए पैमाने की कोज की है। यह है, प्रकाश के बेग का पैमाना। प्रकाश की किरण एक सेकड़ में 3 00,000 किलोमीटर दूरी तय करती है। सूय की किरण इसे वेग से हम तक पहुँचती हैं। सूर्य हमसे कमज पत उत्त करने के लिए प्रकाश-किरणों को करीब है हम दतनी दूरी तय करने के लिए प्रकाश-किरणों को करीब 8 मिनट का समय लगता है। अत हम कह सकते हैं कि सूर्य हमसे 8 मिनट की दूरी पर है।

प्रमाश की किरणों का नेग हम जानते हैं। इस नेग से प्रकाश की किरणे एक वर्ष में जितनी दूरी तम करेगी, उसे प्रकाश-वर्ष कहते हैं। एक प्रकाश-वर्ष 94 63 00 00 00.000 किलोमीटर के वरावर होता है।

अब इस नए पैमाने से हम आकाशनगा को माप सकते हैं। पहिये के आकार भी इस आकाशनगा का व्यास 1 00 000 प्रकाश-वर्ष है। इसका अर्थ यह हुआ कि प्रकाश की किरण को आकाशनगा के एक सिरे से दूसरे सिरे तक पहुंचने मे एक लाख सान लाते हैं। स्मरण नहें कि प्रवाश-किरण का वेग एक सकद में 3 लाख किलोमीटर है।

आवाशानमा के 150 अरब तारों में हमारा सूर्य एक सामान्य तारा है। यह आकाशाममा के कंद्र में म्यित नहीं है। यह आकाशाममा के कंद्र से 30 000 प्रकाश-वर्ष दूर है। उतनी दूरी से यह दूमरे तारों के साथ आकाशाममा के कंद्र कि परिक्रमा करता रहता है।

रात के समय आकाश में हम तारों का एक चमकी ला पट्टा देखते हैं। यह पट्टा आकाशगमा का एक भाग है। हमारा सूर्य आकाशगमा क एक किनारे पर हैं इसिलिए पहिचे के आकार की यह आकाशगमा हमे एक पट्टे-जैसी विद्याद देती है।



बाहर से देखने पर हमारी आकाशगगा भी लगभग इसी प्रकार की दिखाई देगी और इसमे हमारा सूर्य (सौर-मडल) एक किनारे पर दिखाई देगा।

कोरी आँखो से आकारा में दिखाई देनेवाले सारे तारे इसी आकाशागगा के सदस्य हैं। इतमें कुछ तारे नज़दीक हैं, कुछ बहुत दूर हैं। सबसे नजदीक का तारा हमसे लगमग 4 प्रकाश-वर्ष दूर हैं। यह हमसे लगमग 40,000 अरब किलोमीट दूर है। प्रकाश-विकिरणे इतनी दूरी लगमग 4 साल में तम करती हैं, इसीलिए हम कहते हैं कि सबसे गजदीक का यह तारा (प्रोविसमा सेटोरी) हमसे 4 प्रकाश-वर्ष की दूरी पर है। आवाशागगा के दूसरे तारे हमसे हजारों प्रकाश-वर्ष की दूरी पर है। आवाशागगा के दूसरे तारे हमसे हजारों प्रकाश-वर्ष हुं हैं।

ऐसी है हमारी यह आकाशगगा। आकाशगगा-जैसी योजना की मबाकिनी कहते हैं। तेफिन विश्व में सिफ यही एक मदाकिनी नहीं है। वैज्ञानिकों ने ब्रह्मांड में ऐसी करों हो मदाकिनीयों की खोज कृते हैं। इन्हें दूरवीन से ही देखा जा सकता है। हमारी आकाशगगा की तरह इन मदाकिनियों में भी अरजो तारे हैं। हे मसाकिनियों हमसे बहुत दूर हैं। सबसे नजदीक की वेक्यानी मवाफिनी हमसे करीब 20 लाख प्रकाश-वयं दूर है। लेकिन वैज्ञानिकों ने 8 अरब प्रकाश-वर्ष दूर की मदाकिनियों के भी चिन जतारे हैं। इसका अर्थ यह हुआ कि दूर वी उस मदाकिनी के जिस प्रकाश खो जतारे हैं। इसका अर्थ यह हुआ कि दूर वी उस मदाकिनी के जिस प्रकाश खो जहां हम यहाँ यह जा कर रहे हैं, वह अपने स्थान से 8 अरब साल पहले नि हसा था।

ऐसा है हमाय यह विश्व । लेकिन इस पुस्तक में हमें सिर्फ एक तारे पर विचार करना है । और यह है हमारा सूर्य । लेकिन यह सूर्य अकेला नहीं हे । इसका एक परिवार है । सूर्य के इस परिवार में छोटे-बड़े नौ ग्रह हैं, जिनमें हमारी पृथ्वी भी एक है ।

सूर्य के परि ार मे इन ग्रहों के अलावा उपग्रह हैं। चद्रमा हमारी पृथ्वी का उपग्रह है। इसी प्रकार दूसरे ग्रहों के भी अपने-अपने उपग्रह हैं। हमारी पृथ्वी का तो पिर्फ एक ट्री उपग्रह हैं, लेकिन बृहस्पति के 16 उपग्रह हैं। सूर्य



सौर-मडल एक तारे का परिवार

के परिवार में अब तक करीब 60 उपग्रह खोजे गए हैं।

ग्रहो और उपग्रहों के अलावा सूर्य के परिवार से बहुत-सारे लघुग्रह या क्षुद्रग्रह भी हैं। मुख्यत वे मगल और बृहस्पति के बीच के अतरिक्ष में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। इनक बारे में भी हमे जातना है।

धूमफेतु भी सूर्य के परिचार के सदस्य हैं। पुराने जमाने के लोग इन धूमफेतुओं से डरते थे। लेकिन आज हम इनके बारे में बहुत-सी बाते जानते हैं। हेली के धूमफेतु तक अतिरक्ष यान भी भेजे गए। उल्काओ और उल्काशमों के बारे में भी हमने नई जानकारी प्राप्त की है।

मही है सुम का परिवार ! इसे ही हम सीर-मडल कहते हैं । विशाल विश्व की तुलना में हमारा यह सीर-मडल बहुत छोटा है ! यह सीर-मडल एक चकती के आकार का है । प्रकाश की किरण को इनके एक सिरे से दूसरें सिरे तक पहुँचने में मुश्किल से 15 घटे लगते होंगे । इसकी तुलना में हमारा य विश्व अरसा प्रकाश नर्षा नवा-चौढा है ।

नेकिन यह हमारा सौर-मडल है। हमारी पृष्वी इस सौर-मडल का एक ग्रह है। इस सौर-मडल क एक उपग्रह—चद्रमा—प्र आदमी के चरण पड चुके हैं। कुछ साल बाद आदमी इसरे ग्रहो पर भी पहुँचेगा। फिर एक समय एसा भी अवश्य आएगा जब घरती का मानव गर्व के साथ कहेगा कि यह सारा सौर-मडल उमका अपना घर है। व

सीर-मडल के बारे म आज हम बहुत-सी बाते जानते हैं। लेकिन यह सारी बानकारी धीरे-धीरे प्राप्त की गई है। अत मबसे पहले हम यह जानेगे कि आदमी ने ग्रही क्युग्रहा, धूमकेतुओ आदि के बारे में नई-नई जानकारी कैसे प्राप्त की।

ज्योतिष-ज्ञान का विकास

आज से करीब छह हजार साल पहले पहली बार आदमी ने अक्षरों की खोज की। तम से वह अपने विचारों को लिखकर रखने लगा। उसके पहले आदमी प्रकृति के बारे में क्या सोचता था, आकाश के टिमटिमाते 'टीपको' के बारे में उसके कथा विचारा थे, आदि बातों के बारे में आज हम केवल कल्पना ही कर सकते हैं।

पुराने जमाने का मानव सोचता होगा कि बहुत दूर आकाश का एक गोल है और उस पर तारों के दीपक टैंगे हुए हैं। उसने यह भी जाना होगा कि आकाश का यह गोल पूर्व से पश्चिम की ओर चूमता रहता है। उसने जाना होगा कि आकाश की बहुत-सी ज्योतियाँ अपने स्थानों से नहीं हटती, सिर्फ समृह बनाकर इस गोल के साथ चमती हैं।

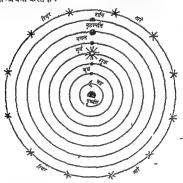
फिर उसने जाना कि बहुत-से 'दीपक स्थिर रहते हैं लेकिन कुछ अपना,स्थान भी धदलते हैं। तारों के सापेक्ष अपना स्थान बदलने वाले इन पिडों को उसने पहचाना और इनकी गतियों का समझने की कोशिश की। ये थे ग्रह। पुराने जमाने के मानव ने आकाश के पाँच ग्रहों को पहचान लिया था। ये ग्रह हैं ब्राध शहत, मगल बुहस्पति और शांन।



मध्ययुगीन यूरोप के लोगों के अनुसार विश्व दा स्वरूप

पुराने ज़माने कं ज्यांतियिया ने सूर्य और चढ़ को भी ग्रह मान लिया था। इनके अलावा उन्होंने दो ऐसे ग्रहों की कल्पना भी थी जिनका आकाश में कीई अभ्नित्तर ही नहीं है। ये दो काल्पनिक ग्रह थे राहु और कंतु। हमारे देश के सबसे प्राचीन ग्रथ ऋग्वेद में चूल्स्पित, श्कुत तथा मामल के नाम हैं पर उससे राहु-केतु का कोई उल्लेख नहीं है। राहु-केतु की कल्पना बाद में की गई। आज हम जानते हैं कि राहु और केतु।आकाश वे दो काल्पनिक विद हैं।

हमारे देश के प्राचीन प्रथों भे तौ ग्रहों के नाम मिलते हैं। पुराने जमान के ये नौ ग्रह हैं सुर्थ चढ़, मगल, बुध, बुहस्पति, शुक्र शनि राहु और केता। इन नौ ग्रहों को देवता शानकर धार्मिक लोग आज भी इनकी पगा-अर्चमा करते हैं।



प्राचीन यूनान तथा मध्ययुगीन यूरोप के ज्योतिषियों के अनुसार विश्व की योजना ।

लेकिन आज हम जानते हैं कि सूर्य ग्रह नहीं है यह एक तारा है। चद्र ग्रह नहीं उपग्रह है। यहु और केतुकाल्पनिक बिदु हैं। इस प्रकार, प्राने जमाने के नौ प्रहों में असली ग्रह केवल पाँच ही थे।

हमारी आज की जानकारी के अनुसार सौर-महल के असली नौ ग्रह ये हैं सुध शुक्र, पृथ्वी, मगल, बृहस्पति, शनि, यूरेनस नेपच्यून और ध्तूटो । इनमे से अंतिम तीन ग्रह— यूरेनस, नेपच्यून और प्लूटो—हमसे बहुत दूर हैं और इन्हें केवल दूरबीन सही देखा जा सकता है । इसलिए पुराने जुमाने के ज्योतिषी इन्हें छोज ही नहीं सकते थे । इन तीन ग्रहों की खोज पिछले दो सौ साल में हुई है । प्लूटो तो इसी सदी में, सन् 1930 ई में, छोजा गया है ।

पूराने जमाने के लोग सोचते थे कि पृथ्वी स्थिर है और आकाश के ग्रह-नक्षत इसकी परिक्रमा करते रहते हैं। पुराने घर्मप्रथों ने भी यही लिखा है कि पृथ्वी विश्व के केह में स्थित है। धर्मप्रथों का कहना है कि आदमी मुंश्वर की सर्वश्रेष्ठ सुरिट है, इसलिए जिस धरती पर आदमी का निवास है वह विश्व के केह में ही होनी चाहिए।



कोपर्नियस (1473-1543 ई) के अनुसार विश्व की योजना

धर्मप्रयो की बात को भला कौन चुनौती देता! सदियों तक लोग यही मानते रहे कि हमारी यह पृष्वी विश्व केंद्र में स्थित है। पुराने जमाने कें ज्योतिपी भी ऐसा ही समझते थे। हो, कुछ ज्योतिपियों ने जरूर कहा था कि पृष्वी नहीं अरिक हुम केंद्र स्थान में है और पृष्वी अपनी घुरी पर घूमती है। जैसे, आज से करीब बाईस ही साल पहले यूनान के एक च्योतिपी अरिस्टार्किस ने कहा था कि विश्व के केंद्र में हमारी पृष्वी नहीं बरिक सूर्य स्थित है। इसी प्रकार हमारे देश के एक महान ज्योतिषी आर्यमट (499 ई) ने अपने ग्रय में स्पष्ट लिखा है कि पृष्वी अपनी घुरी पर चककर काटती

रहती है। आर्यभट ने यह भी लिसा है कि पृथ्वी वी छाया जब चढ़ वो ढक लेती है तो चढ़-प्रहण हाता है और चढ़ जब मूर्य वो ढव लता है तो सूर्य-प्रहण हाता है। आर्यभट ने यह भी वहा था कि पृथ्वी अपनी धुरी पर पुमती है।

सविन धार्मिय विचारां के सामनं सत्य यो सहियां तय पराजय हाती रही। यूरोप में कोपनिकस (1473-1543 ई) पहल ज्यांतियों ये जिन्हीनं सिद्ध यियां कि पृथ्वी और दूसरे यह सूर्य यी परिक्रमा करता हैं। ईसाई धर्म के विदेश के सावजूद हाणीं त्यस वे सिद्धात या यूरोप क कई ज्यांतियियां ने समर्थनं विया। ज्योंबितों सूनों नामक ज्यांतियी यूरोप के नगरों में पून-पूमकर कापनिकस के सिद्धात या प्रचार करन लगे। अत में ईसाई धर्मणूठओं ने जूना या पकड़ लिया, उन पर धर्म-विदाध वा आराप लगाया और 1600 ई में उनह जिला जला दिया गया!



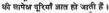
गैलीलियो (1564 1642 ई) अपनी दूरबीन के साथ

ओर, महान गैलीलियों (1564-1642 ईं) का किस्सा तो सभी ने सुना होगा । गेलीलियों ने सन् 1609 ईं में एक दूरवीन बनाई । इस दूरवीन से उन्होंने चद्रमा-कैमहाड देखें, बृहस्पति के चार चढ़ देखें। गैलीलियों का भी कहना था कि सारे ग्रह सूर्य की परिक्रमा करते हैं और पृष्टी अपनी धुरी पर चक्कर काटती है। इन विचारों के लिए ईसाई धर्मगुरुकी ने गैलीलियों पर मुकद्दमा चलाया और उन्हें अपने विचार वापस लेने को कुहाँ

लेकिन गैलीलियों के समय में ही यूरोप के एक महान ज्यों हिम्मी के मिलर् (1571-1630ई) ग्रहों की गतियों के नियम खोजने में जुटे हुए थे । के प्लूर् ने ग्रहों की गतियों के बारे से तीन नियमों की खोज की।

पहले समझा जाता था कि आकाश के ग्रह मुत्ताकार मार्ग में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। लेकिन केपलर ने सिद्ध किया कि ये ग्रह दीर्घनृत्ताकार मार्ग में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। अडाकार कक्षा को हम दीर्घनृत्ताकार कक्षा कहेंगे। सूर्य इस दीर्घनृत्त की एक नाभि (फीक्स) पर स्थित रहता है।

केपलर के दूसरे नियम से हमें पता लगता है कि ग्रह किस समय कितने बेग से सूर्य की परिक्रमा कर रहे हैं। तीसरे नियम से हमें किसी भी समय ग्रहो







केपलर (1571-1630 ई), जिन्होने ग्रहों की गतियों के नियम खोज निकाले

आइजेक न्यूटन (1642-1727 ई)

इस प्रकार कोपनिकस, गैलीलियो और केपलर के सिद्धातों के साथ पूरोप में आधुनिक ज्योतिए की स्थापना हुई। फिर आइजेक न्यूटन (1642-1727 ई) ने गुरुत्वाकर्षण के विद्धात की स्थापना की। इस सिद्धात से पहली बारस्पष्ट की गया कि वह कोन-सी ताकत है जिसके कारण हमारी पूर्वी और अन्य ग्रह सूर्य की परिक्रमा करते रहते हैं। आज हमानती हैं कि इस विश्व की हर वस्तु दूसरी बस्तु को अपनी ओर खीचती है। न्यूटन के गुरुत्वाकर्षण-सिद्धात से हम मालूम कर सकते हैं कि सूर्य ग्रहों को कित्तनी ताकृत से खींचता है और हमारी पृष्वी चढ़ को कितनी ताकृत से खींचती है। सनहवीं सदी के बाद यूरोप में ज्योतिष-विज्ञान ने तेजी से उन्नति की। बडी-बडी दूरवीने बनने लगी। नए ग्रह और उपग्रह खोजे गए। ग्रहों की गतियां के बारे में नए-नए गणितीय सिद्धात स्थापित किए गए।

लेकिन इधर हमारा देश ज्योतिय-जान में पिछड गया। भास्कराचार्य (1150 ई) के समय तक हमारा देश भी किसी अन्य देश से ज्योतिय-जान में पीछे नहीं था। इसका कारण यह है कि पुराने जमाने में हमारे देश में ज्यातिय को विशेष महत्त्व दिया गया था। आज से करीब दाई हजार साल पहले लिखे गए येवाग-ज्योतिय प्रथ का एक श्लोक है

यथा शिखा मयूराणा नागाना मणयो यथा। तहहेदागशास्त्राणा ज्योतिष मुधीन स्थितम्।।

अर्थात्, जिस प्रकार मोरो की शिखाएँ और नागो की मीणमाँ सबसे ऊँचे स्थान पर हाती हैं, उसी प्रकार वेदाग-शास्त्रों में ज्योतिप का स्थान सबसे ऊँचा है।

प्राचीन काल मे हमारे देश मे ज्योतिय और गणित का अध्ययन साय-साय होता था। आर्यभट हमारे देश के पहले महान ज्योतियी हैं। उन्होंने संस्कृत भाषा में 'आर्यभटीयम्' नामक प्रय लिखा है। उनके बाद हमारे देश में अहमगुप्त, अराहिमिहर, भारकराचार्य आदि महान ज्योतियी हुए। भारकराचार्य ने गणित और ज्योतियो के बारे में 'सिढात-शिरोमणि' नामक एक बडा ग्रय लिखा है।



महाराजा सवाई जयसिंह द्वितीय (1686-1743 ई) 15 / मौर मडल

भूस्कराचार्य के बाद हमारे देश में फिर ज्योतिप-शास्त्र की विशेष जनाति नहीं हुई। अठाएहनी सदी में अयपुर के महाराजा सबाई जयसिंह ने दिल्ली, अपपुर, उज्जैन आदि स्थानों में चूना और पत्थरों से बने विशाल ज्योतिष-यत्र छाडे किए। ये यन समरकद में उत्तर्ग-बेप द्वारा कमाई गई बेधशाला के यत्रों के आधार पर बनाए गए थे। लेकिन सवाई जयसिंह के समय तक यूरोप में दूरबीने बनने लगी थी। हमारा देश इन नए आविष्कारों से बेखपर

पिछले दो सी साल में ज्योतिष-विज्ञान ने तेजी से उन्नति की है। पुराने जमाने के ज्योतिषी ग्रह-नक्षत्रों की सही दूरियाँ नहीं जानते थें लेकिन अब हम ग्रहों और नक्षत्रों की सही दूरियाँ जानते हैं फोटोग्राफी ने आकाश क अध्ययन में खब मदद दी है।

अब चुड़ी-चड़ी दूरबीनों से आकाश के ग्रह-नक्षत्रों का अध्ययन किया जाता है। रेडियो-दूरबीने भी बची हैं। चायुमड़क के उपर के अतिरेक्ष में उपग्रह भेजकर ग्रहों तथा तारों का अध्ययन किया जाता है। चद्र की सनह के विस्तृत मानिवन तैयार किए भए हैं। चह्न से जाई गर्ड मिट्टी व चट्टानी का धरती की प्रयोगशालाओं में अध्ययन होना है। घरती से भेजे गए मानव-गहित अतरिक्ष-यान थगल और शुक्त ग्रहों की सतह पर उत्तर चुके हैं। निकट अविख्य में अतरिक्ष में तथा चढ़ की सतह पर भी दुग्बीने स्थापित की जाएँगी।

एक ओर यह सब हो रहा है। दूसरी ओर, हमारे देश में आज भी ऐम बहुत-से लोग हैं जो पुराने परितन-ज्योतिय में यकीन ग्छते हैं। कई लोग आज भी यबीन करते हैं कि राहु-केतु जैसे काल्पनिक बिदु भी आदमी के जीवम के प्रभावित करते हैं। लेकिन यह सब पुराना अधिवश्वास है। पुराने जमाने के ज्योतिषियों को सीर-मडल के यूरेनस, नेपच्यून और प्लूटों प्रहों के यारे में कुछ भी पता नहीं था। दो सी साल पहले बनी हुई जन्म-कुडलियों में इन ग्रहों का नाम-निशान भी नहीं मिलेगा।

अर्थोवश्वास को हटाने का एकमान रास्ता है विज्ञान को समझना। खगोल-विज्ञान तेजी से उन्जति कर रहा है। पिछले 20 साल ने ही सौर-मडल के बारे में हमें बहुत-सी नई बातो की जानकारी मिली है। अब आगे सौर-मडल के बारे में हम और भी अधिक जानकारी प्राप्त करेगे।

सौर-मडल का प्रमुख पिड है हमारा सूर्य। सौर-मडल क सारे पिड इसी सूर्य की परिक्रमा करते हैं। इसलिए सबसे पहले हम सूर्य के बारे में कुछ कहते।

हमारा सूर्य

पुरान जमान का मानम भी जान गया था कि सूर्य के कारण ही इस धरती पर उसपा जीवन सभव है । इसलिए प्राचीन काल के लोगो ने सूर्य को देवना

मानकर उसकी पूजा शुरू कर दी थी।

आज हम जानते हैं कि पृथ्वी का सपूर्ण जीव-जगत सूर्ण के कारण ही दिया हुआ है। कायमा तेल लकड़ी आदि इंदमों में जो ऊर्जा फिपी हुई है वह मूर्ण म प्राप्त हुई है। बीसवी सदी के मध्यकाल तक हम पूर्ण मूर्ण की जर्जा पर ही निर्भर गर। लेकिन अब हमने परमाण्-जर्जा की खोज कर नी है। यह परमाण् के भीतर की जर्जा है। सूर्ण से इसका कोई सबध नहीं।

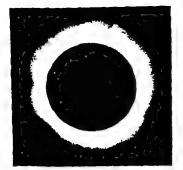
अथ हम जानते हैं कि सूर्य ने फीन-सा इंधन जलता है। यह इंधन है हाइड्रोजन। अब हम भी हाइड्राजन से ऊर्जा प्राप्त कर सकते हैं। हाइड्राजन-थम के बिम्फोट स, अल्प बाता से, उसी प्रकार की जर्जा प्राप्त हाती है जैसी कि सूर्य में पैदा होती रहती है। बहुत जल्बी इस ऊर्जा

(तापनाभिकीय कर्जा) पर अब हम नियत्रण प्राप्त कर लेगे ।

लेकिन यह सब जानकारी हमें करीब पिछले पचास साल में ही मिली है। पुरान जमाने के ज्यांतिपी इन सब बातों के बारे में कुछ नहीं जानते थे। वे नहीं जानते थे कि मूर्य हमने कितनी दूर है और कितना बढ़ा है। आर्यस्ट भास्वर प्रापितका और न्यूटन-जैसे महान वैज्ञानिक भी सूर्य की सही दूरी तथा इनके आकार-प्रकार स अनिश्व थे। करीब दो सी साल पहल ही मूर्य भी मही दूरी के बार में हमें जानकारी मिली है।

नूर्य हमम करीय 14 90 00 000 किलोमीटर दूर है। इतनी औसत दूरी में हमारी पृष्टी एक साल में नूर्य का एक चरकर लगाती है। बगोल-विज्ञान में इस सूर्य-पृष्टी दूरी का विशेष महत्त्व है। ज्योतिपियों ने इस दूरी को खगोनीय इंकार्ड का नाम दिया है। इस दूरी को ! मानकर दूमरे यहां की दूरियों बताई जाती है। हम बता ही चुके हैं कि सूर्य की किरण

इतनी द्री करीच आठ मिनटो म तय करती हैं।



खप्रास सूर्य-प्रहण के समय निया गया चित्र । इसमे सूर्य सतह से लाखो किलोमीटर की ऊँचाई तक फैता हुआ सूर्य का शुभ्र वायुमडल (परिमडल) म्यन्ट दिखाई देता है ।

सूर्य पृथ्वी से कितना चडा है, इसे समझने के लिए पहले हमे पृथ्वी का आकार-प्रकार जानना होगा। हमारी पृथ्वी का व्यास करीब 12 700 किलोमीटर है और इसका भार है लगभग 66 00 00 00 00 00 000 अरब दन। लेकिन सूर्य का व्यास पृथ्वी के व्यास से 109 गूना अधिक है। सूर्य इतना बडा है कि इसमें हमारी पृथ्वी-जैसे 13 00 000 पिड समा सकते हैं। पर सूर्य पृथ्वी से 13 लाख गूना भारी नहीं है। कारण यह है कि सूर्य हल्की गैतों से बना है इसलिए पृथ्वी के द्वव्य की तुलना में सूर्य के द्वव्य का घनत्व कम है। फिर भी सूर्य पृथ्वी से 3 30,000 गूना भारी है।

हम यता चुके हैं कि सीर-मडल में नी प्रह हैं, करीब 60 उपग्रह हैं हजारों शुद्र ग्रह धूमकेतु एव उल्काएँ भी हैं। इन सबयी द्रव्यराशि की तुलना में भी सूर्य बहुत बड़ा है। सपूर्ण सीर-मडल की 99 87 प्रतिशत

द्रव्यराशि अकेले सूर्य में समाई हुई है।

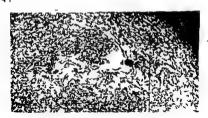
सूर्य अपने द्रव्य को बढ़ी तेजी से खर्च कर रहा है। वर्तमान सदी के आरम में महान वैज्ञानिक अल्बर्ट आइस्टाइन (1879-1955 ई) ने हमे जानकारी दी कि इच्या को ऊर्जा में और ऊर्जा को इच्या में बदला जा सकता है। उन्होंने एक सूत्र द्वारा यह भी बताया कि कितने इन्य से कितनी ऊर्जा पेदा हाती है।

अति उच्च तापमान म हाइड्रोजन तत्त्व के परमाणु आपता म मिलकर हीसियम तत्त्व के परमाणुओं में बदल जाते हैं। इस प्रक्रिया म कुछ हव्य ऊर्जा म बदल जाता है। मूर्य की सतह का तापमान 6000॰ सदीग्रेड हे, परतु इसके कहभाग का तापमान लगभग छेड़ करोड हिस्रों सेडीग्रड है। मूर्य के इसी केट्रभाग में हाइड्राजन गैस हीजियम में बदलती रहती है। इस किया में प्रति सेकड 5640 लाख टन हाइड्राजन 5600 लाख टन हीजियम में बदल जाता है। इस प्रकार, एक सेकड म सूर्य का 40 लाख टन इक्य ऊर्जा में रूपातरित होता है।

हमारी पथ्वी में कितने टन द्रव्य है, यह हम बता चुक हैं। नूर्य यदि हमारी पृथ्वी के आकार का तारा होता और यह प्रति सेकड 40 लाख टन द्रव्य खर्च करता तो करीच 50 लाख वर्षों में ही इसका सारा द्रव्य खरन हो जाता '

लेकिन हम जानते हैं कि सूर्य नहुत बड़ा है और पिछल करीम 5 अरब साल से यह इसी प्रकार अपन द्रव्य को ऊर्जा में बदलता आ रहा है। सूर्य एक मेकड में 40 लाख टन प्रव्य खर्च करता है लेकिन इसमें चिता की माई बात मही है। सूर्य इतना बड़ा है कि आगे के करीब छह अरब बर्यों में यह अपने सपूर्ण द्रव्य का केवल बातह प्रतिशत ही श्चर्ष कर पाएगा।

मूर्य के बारे में यह सारी जानकारी हमें आधुनिक काल में ही मिली है। वेकिन पुराने जमाने क ज्योतिषियों ने आकाश में सूर्य थी गति के बारे में बहुत-ही बाते जान ली थी। मूर्य की गति के आधार पर उन्होंने वर्ष का समय निश्चित किया था। वे सूर्य-ग्रहणों का समय भी निर्धारित कर सकते है।



मूर्य के वर्णमङ न वा एक विशोष चित्र । इसमें देखिए सूर्य-कलक और उनके इर्द गिर्द की उथल-पथल ।

गेलीलियो ने पहली बार सूर्य-कलको की खोल के। सूर्य की सतह के कुछ स्थानों का तापमान कुछ कम है, इस्लिए ने क्षेत्र कुछ काले दिखाई देते हैं। सूर्य के य कलक लाखो किलोमीटर लग्ने-बीडें होते हैं।

सूर्य मे हमेशा उथल-पृथल मचती रहती है। सूर्य की सतह पर उन्दी-ज्वी ज्वालाएँ उठती रहती है। ग्रहण के समय जब चढ़ सूर्य-सतह को ढक देता है तो इन ज्वालाओं को देखा जा सकता है और इनके चित्र उतारे जा सकते हैं। ये ज्वालाएँ तप्त गेसो का फब्बारा होती हैं और लाखो किलामीटर जपय उठकर फिर सूर्य-सतह पर आ गिरती हैं।



उत्तग सौर-ज्वालाए

वैज्ञानिकों ने पता लगाया है हर ग्यारह साल बाद सूर्य अधिक सिक्रय हो उठता है। इन ग्यारह सालों में सीर-ज्वालाएँ कम-ज्यादा होती हैं और सूर्य-क्लक भी घटते-बढ़ते हैं। सूर्य की इस सिक्रयता का हमारी पृष्टी पर मीनाय पडता है। हमारे जीवन पर भी सूर्य की इस सिक्रयता का प्रभाव पडता है। लिक्न फिलत-ज्योतिणी इस वैज्ञानिक जानकारी से येखबर हैं। ज्यांतिय कु पुराने ग्रथों म इन बातों की कोई ज्यानकारी नहीं है।

मूर्य अपनी उर्जा का सब दिशाओं में फेकता रहता है। इसमें से बहुत बाडी जर्जा प्रकाश व अन्य किरणा के रूप में हमारी घरती पर पहुँचती है। लेकिन सूर्य की इतनी ही जर्जा हमारे लिए पर्याप्त है। पृथ्वी यदि सूर्य के अधिक नजदीक होती तो इस पर हमारा जीवन असभव हो जाता और यदि यह बहुत दूर होती तब भी असभव होता।

ऐमा है यह सूर्य। इसके कारण पृथ्वी पर हमारा जीवन सभव है इसीलिए सूर्य हमारे लिए महत्त्व का है। अन्यथा यह आकाशगगा-

मदाकिनी का एक सामान्य तारा है। आकाशगमा के दूसरे कई तारे हमारे सूर्य से कई गुना वह हैं। हमान यह सूर्य आकाशगमा के कह मे नहीं है। आकारा में यह स्थिर भी नहीं है। यहां तथा उपवहों आदि को साथ लेकर यह प्रति सेकड 220 किलोमीटर के वेग से आकाशगमा के केंद्र की परिक्रमा कर रहा है। एक परिक्रमा पूरी करने में इसे करीब 25 करोड साल लगते हैं। इसका अर्थ यह हुआ कि मानव के अस्तित्व के सपूर्ण इतिहास में सूर्य ने आकाशगमा का अभी एक पूच चक्कर नहीं लगाया है।



सूर्य भी भीषण ज्ञयतः पृथल से जन्म लेनेवाली सीरवायु जब प्रच्वी के जपरी बायुगडल मे पहुँचती है तो चुम्बकीय प्रापनों तथा विकिरणों के महतों को बन्म देती है। चित्र को

सूर्य सीर-मडल का स्वामी है । नौ ग्रह इसकी परिक्रमा करते हैं । ये सारे प्रह लगभग बुताकार मार्गों से सूर्य की परिक्रमा करते हैं। ग्रहो के इन मार्गों भर प्राम्भ र राज्यर भाग च पूर्व का प्रारम्भ करते हैं। भरा क बन चाना या कक्षाओं को दीर्घवत्ताकार अथवा अडाकार कहना बेहतर होगा। सारे या व्यवस्था पर्य वर्गम्य मृत्या राज्यात् । वर्गम्य राज्यात् । वर्गम्य स्थानस्थात् । वर्गम्य स्थानस्थात् । वर्गम प्रहो दी ककाएं लगभग एक समतल मे हैं। इसलिए हमारा सौर-गङ्गल एक भक्षा वा बन्धाद का नगरक का है। सौर-महल के सारे वह एक ही दिशा म पळता था पाठन क जान्यार का ठा पार किया है। उत्तर धुव की आर बहुत ऊपर जाकर ्रेय का निर्मात का ता नार यह हम घडी की मुझ्या की जलटी विशा म प्रमत् विसाई दग् । भीर-महत्त क अधिकाश उपग्रह भी अपने ग्रहा विशा म पुरिक्रमा करते हैं। अधिकाश यह भी अपनी धुरिया पर इसी प्रयोग परिकामा करते हैं। यूरनम् ग्रह की अक्ष-गति अवश्य कुछ प्रिन्स दिसाई वती है। 24 / मार महत्र



सीर-मडल । पित्र मे केबल सूर्य तथा मी ग्रहां को दशांचा गया है । मयल और महस्पति की कक्षाओं के बीच में हजारों लागुग्रह चनकर काटले हैं । लबी दीर्घवतीय कक्षाओं मे चनकर लगाने बाले पूमकेतु भी सार-परिवार के ही सबस्य हैं ।

सारी वातो पर विचार करन स स्पष्ट होता है कि सौर-भड़ल के ये ग्रह-उपग्रह अनग-अनग ढग से नहीं बने हैं। इन सबका निर्माण एक साथ' हुआ है। सौर-भड़ल की उत्पत्ति के बारे में हम बाद म विचार करेग।

तुमा हो निर्माण के जार अह हैं—बुध, शुक्त, पृथ्वी और मगल । ये छोटे महर्म के समीप के जार अह हैं—बुध, शुक्त, पृथ्वी और मगल । ये छोटे मह हैं। शुहरूपति, शिन, यूरनम तथा नेपच्यून बड़े ग्रह हैं। सबस दूर का म्लूटों मह काफी छोटा है। सबस पहल हम सूर्य के समीप के बुध और शुक्त महों भी चर्चा करेंगे।

बुध और शुक्र

बुध और शुक्त ग्रह हमारी पृथ्वी की अपेक्षा सूर्य के शिधक ममीप है। इसिनाग इन ग्रहा वा सुर्योदय व सुर्यास्त के समय सूर्य के आत्रपास ही देखा जा नकता है। इनस बुध सुब के अधिक नजबीक है। सूर्य की तज रोशानी के कारण इस ग्रह को मुश्चिल सं ही प्रस्थाना जा मकता है। फिर भी बहुत। प्राचीन नाल म बुध ग्रह का पहचान विचा गया था।

प्राचीन काल के ज्यांतिषियों का आकाश के जिन पाच ग्रहा का जान था 'उनम बुध भी एफ है। हमारे देश म इन पाँच ग्रहा का पचवेब माना गया था। पराणा की यहणा के अनुसार बुध चढ़मा का बुद है। सूध का अर्थ हाना है चाँढ़मान ।

यूनानी लागों ने भी ग्रहा को अपने दबता आ के नाम दिए थे। युधं को उन्हान मनपूरी 'कहा। उनकी कथाआ का मनपूरी-देवता तजी सं दौडकर एक दबता का सदेश दूसरे देवता तक पहुँचा दवा था। अब उन्होंने दक्षा कि बुध ग्रह भी आधारा मतेजी ने चलता है तो इस भवपूरी 'नाम दिया। रोमन 'नाग मनपूरी को व्यापार का दबता मानत थे।

पुरान जमान क लागा न ग्रहा का अपन वनताओं क नाम दिए तो यह काई आइचर्य की बात नहीं हैं। पिछले वा सो साल म तीन नए ग्रह खाजें गाग-पूरेतल नेपच्यून आर प्लूटा। ये भी पूनानी वनताओं के ति नाम हैं। किका इन नामा के आधार पर जब अदमी का भविष्य मतलाने का गारखांधधा छंडा किया जाता है ता हम यडा आइचर्य हाता है। जैसे बुध ग्रह भी किमी खास हिंगति के समय किसी थालक का जन्म हाता है तो पाइचारय वंश के फिलत-ज्योतिषी कहार कि वह सालक आगे जाकर व्यापारी होगा नयांक उनक अनुमार युध ग्रह त्यांपार वा दवता है। निधन देश का फिलत-ज्योतिषी कहारा कि वह सालक खा बात है। निधन देश का फिलत-ज्योतिषी कहारा कि वह सालक खा बात है। निधन देश का फिलत-ज्योतिषी कहारा कि वह सालक खा बात है।

आज हम जानत हे कि वध ग्रह पर किसी प्राणी का अस्तित्व नहीं है दवता की बान ना दूर रही। वृध ग्रह पर पथ्यी-जैसा वायुमडल नहीं है वृध क एक गा नाउं में तापमान 400° सटीग्रंड पर पहुँच जाता है और दूसर गोलार्ढ मे शून्य के नीचे 200º सेटीग्रेड पर जतर आता है । ऐसे ग्रह पर भला किस प्रकार के प्राणियों का अस्तित्व हो सकता है ⁷

बुध ग्रह पृथ्वी से काफी छोटा है। हमारी पृथ्वी चुछ ग्रह से करीब 15 गुना भारी है। हमारी पृथ्वी का व्यास 12 700 किलोमीटर है, लेकिन बुध के गोले का व्यास 4850 किलोमीटर है। हमारे चद्र का व्यास 3476 किलोमीटर है।

हम बता च्के हैं कि सीर-मडल का कोई भी ग्रह ठीक वृत्ताकार कक्षा में सूर्य की परिक्रमा नहीं करता। अडाकार कक्षा में परिक्रमा करते हुए ग्रह कभी सूर्य के अधिक नजदीक पहुँचता है और कभी काफी दूर चना जाता है। सूर्य से बुध की न्यूनतम दूरी 460 साख किसोमीटर रहती है और अधिकतम दूरी 700 साख किसोमीटर। इसलिए हम कह सकते हैं कि चुध ग्रह 579 साख किसोमीटर की औसत दूरी से सूर्य की परिक्रमा करता है।

हमारी पृथ्वी लगमग 365 दिनों में सूर्य का एक चक्कर लगाती है। परतु बुध ग्रह हमारे 88 दिनों में ही सूर्य की एक परिक्रमा पूरी कर लता है। इसीलिए बुध हमें आकाश में तेजी से चलता हुआ दिखाई देता है।

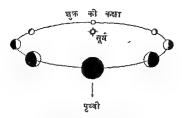
पृथ्वी के तरह बुध भी अपनी घ्री पर चुमता है। हमारी पृथ्वी 24 घटों में अपनी घ्री पर एक चक्कर लगा लेती है। परत बुध बहुत धीमी गति से अपनी घ्री पर घूमता है। कई खगोलिब्दा का कहना है कि बुध को अपनी घ्री पर एक चक्कर लगाने में 86 हिन लगते हैं। इस प्रकार बुध को अपनी घ्री पर एक चक्कर लगाने में उतना ही समय लगता है जिनना कि इसे सूर्य की एक परिक्रमा करने में लगता है।

इसका भरिणाम यह होता है कि बुध का एक गालार्ड हमेशा सूर्य की ओर रहता है और दूबरा गोलार्ड हमेशा अंधेरे में रहता है। इस प्रकार सुध कू एक गोलार्ड में सूर्य कभी अस्त नहीं होता और दूसरे गोलार्ड में सूर्य के कभी भी दर्शन नहीं होते। हमारे चदमा का भी यही हाल है। पृथ्वी से हम चद्र के सिर्फ एक ही गोलार्ड को देख सकते हैं। धरती से भेजे गए अतरिक्ष-यानचद्र के दूसरे गोलार्ड को ओर पहुँचे और उनकी सहायता से चित्र उतारे गए, तभी हम चद्र के दूसरे गोलार्ड के बारे में जानकारी मिली है।

जाहिर है कि बुध का जो गोलार्स सतत सूर्य की ओर रहेगा, वहां बहुत अधिक उष्णता रहेगी। बुध सूर्य के समीप है, इससिए उसे सूर्य की ऊर्जा पृथ्वी से सात नुना अधिक निलती है। इसीलिए बुध के सूर्य भी ओर के गोलार्स में तुप्पमान 4000 स्टीग्रेड से भी ऊपर पहुँच जाता है। अँग्रेरे गोलार्स ने तापमान शून्य व बहुत निचे, रहता है।

लेकिन बध को अपनी धुरी पर एक चक्कर लगाने मे शायद 88 दिन नहीं

लगते । हाल के कुछ अनुसधानों से यह जानकारी मिली है कि बुध ग्रह हमारे 59 दिनों में अपनी ध्री पर एक चक्कर लगा लेता है ।



पृथ्वी के सापेक्ष शुक्र ग्रह के कलारूप । यह ग्रह जब पृथ्वी के निकट रहता है तभी अपने कलारूप मे यह अधिक चमकीना दिखाई दता है ।

बुध ग्रह के सूर्य के सभीप होने से इसके अनुस्थान ये अनेक कठिनाइयाँ हैं। बुध एक अतितप्त ससार है। इसके तप्त गोलाई ये टीन व सीसा भी पियल जाएगा। इसीलिए बुध ग्रह पर अभी तक कोई मानव-रिहत अतिरक्ष-यान नहीं उतारा गया है। बद्ध की तरह बुध भी हमें घटती-बढ़ती कलाओं के रूप में दिखाई देता है। बुध की इन कलाओं को दूरबीन से ही देखा जा सफता है। जब यह पुष्पी के सबसे नज़दीक जाता है तब हम इसे नहीं देख सकते क्योंकि तब इसका अंधेरा गोलाई हमारी तरफ रहता है।

सूर्य का चक्कर लगाने के लिए क्षेत्रे गए अमरीकी अंतरिक-यान मैरिनर-10 ने 1974 में वो बार जात और लौटत समय, सूध ग्रह के कुछ नजरीक से बहुत-सारे चित्र उतारे थे। उत्तरी पता चला है कि सूध पर भी चहमा-जैसे खहु है और हाइड्रोजन-सीतियम का स्वस्थ बायुमडल है।

इस ग्रह की सभी भौतिक परिस्थितियों पर विचार करने से यही स्पर्ट होता है कि इस पर किसी प्रकार के जीव-जगत का अस्तित्व नहीं है। आदमी भी बढ़ी कठिनाई से ही बुध की सतह पर उत्तर पाएगा।

शुक्र ग्रह

शुक्र ग्रह को आज्ञाश में आसानी से खोजा जा सकता है। शुक्र कभी पश्चिमाकाश में दिखाई दता है और कभी पूर्वाकाश में । देहाता के लोग इसे 'मुकवा' कहते हैं। सूर्यास्त के करीब आधे पटे बाद पश्चिम-की, और क्षितिज के ऊपर देखिए। वहाँ कभी-कभी एक चमकीला 'ताय' दिखाई'-देगा। यह धीरे-धीरे पश्चिमी क्षितिज में डूबता दिखाई देगा' । ब्युगेंक रात्रि के आकाश में बहमा के बाद यही सबसे चमकीला 'ताय' है, इसलिए इसे आसानी से पहचाना जा सकता है। 'शुक्र' का अर्थ ही है--बमुक्तेज़ा।

इसी प्रकार सूर्योदय के कुछ पहले पूर्व दिशा मे देखिए । बहाँ भी एक चमकीला 'तारा' दिखाई देगा । सूर्योदय के साथ आकाश के सारे तारे धीरे-धीरे लुप्त हो जाएँगे, लेकिन पूर्वी क्षितिज का यह 'तारा' सज्ये अत मे

सुप्त होगा ।



्रपूर्णी से दिखाई देनेवाले शुक्र ग्रह के विविध क्लारूप । शुक्र जब हमसे सर्वाधिक दूर रहता है तभी उसका पूरा चेहरा दिखाई देता है । अत यह ग्रह अपने कलारूप में ही अधिक चमकीता वीसता है ।

यह 'भोर का तारा' और 'सायकाल का तारा' दरअसल एक ही है। यह तारा नहीं, शुक्त ग्रह है। बहुत प्राचीन काल में ही इस ग्रह को पहचान लिया गया था। बैदिक साहित्य में इस ग्रह के लिए 'शुक्त' तथा 'बेन' नाम मिलते हैं। यूनानी लोग इसे 'कृप्रिस' कहते थे। रोमन सोगो ने इसे 'नोनस' नाम दिया। बीनस सींदर्य की देवी है। 'बेन' और 'बीनस' गुक्कों में सान्य है।

आकाश में जितने भी पिड हैं उनमें चद्र हमारे सबसे नजदीक है। यह हमारी पृष्वी का उपग्रह है। लेकिन सीर- मडल के ग्रहों में शुक्र ग्रह ही हमारे सबसे निकट आता है। सबसे निकट आने पर पृथ्वी से शुक्र की दूरी मिर्फ़ 380 साख किलोमीटर रह जाती है।

शुक्र दूसरे नबर का ग्रह है, इसलिए यह हमारी अपेक्षा सूर्य के अधिक समीप है। यह 1082 लाख किलोमीटर की औसत दूरी से हमारे 225 दिनों में सूर्य की एक परिक्रमा पूरी करता है।

सौर-मडल के ग्रहों में शुक्र ही एक ऐसा ग्रह है जो आकार-प्रकार मे हमारी पृथ्वी से मिलता-जुलता है। यह हमारी पृथ्वी से थोडा-सा ही छोटा है । शुक्र का व्यास 12 228 किलोमीटर है। भार मे यह हमारी पृथ्वी से थोडा ही हलका है।



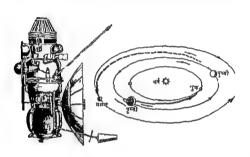
सोवियत रूस का यह 'शुक्र' नामक स्वचासित स्टेशन शक्र ग्रह पर जतरा है।

शुक्र यह हमारी अपेक्षा सूर्य क अधिक समीप है, इसलिए उसे सूर्य से अधिक उप्पारा मिलती है। शुक्र ग्रह को सूर्य की कर्जा हमसे बाई गुना अधिक मिलती है। पता बता है कि शुक्र की सतह पर तापमान 400° सेटीग्रेड से भी अधिक है।

अमरीका और सोनियत रूस ने अपने कई मानव-रहित अवरिक्ष-यान शुक्र ग्रह की ओर मेंजे हैं। सोवियत सच ने बेनेय' और अमरीका में मेरिनर' नामक यान शुक्र ग्रह की ओर मेंबे। सोवियत सच ने 1984 में चीहे (बीनस-हेपी) नामक जो वो यान छोड़े उन्होंने पहले शुक्र का अन्वेयण किया उस पर यत्रोपकरणों के पिटारे उतारे और बाद में हेसी के धूमकेतु का नजदीक से अन्वेयण किया। लेकिन शुक्र ग्रह के बारे में अनेक बाते अज्ञात है। मुख्य कारण यह है कि शुक्र की सतह इसके वायुमडल के पने बादलों से उकी हुई है।

यही वजह है कि हम निश्चित रूप से नहीं जानते कि अपनी धुरी पर एक चशकर लगाने में शुक्र को कितना समय लगता है। खगोलविद अलग-अलग परिणामों पर पहुँचे हैं। कछ बैज्ञानिक कहते हैं कि शुक्र हमारे एक दिन में ही अपनी धुरी पर एक चक्कर लगा लेता है। लेकिन दूसरे वैज्ञानिका का कहना है कि इसमें 243 दिन का समय लगता है। यदि दूसरी बात सही है तो चंद्र व बुध की तरह शुक्र का भी एक गोलार्ड सतत सूर्य की ओर रहता होगा।

क्छ नए अन्सधानो से यह भी पता चलता है कि शुक्र अन्य ग्रहों की तरह अपनी भ्रुरी पर पश्चिम से पूर्व की ओर चनकर नहीं लगाता, बल्कि विपरीत दिशा में चनकर लगाता है और इसका एक दिन हमारे चार महीनो के बराबर होता है। यदि ऐसी बात है तो शुक्र सौर-मडल का एक अद्भुत यह सिद्ध होगा।



इस बिन में सोवियत रूस के 'शुक्र-7' स्टेशन और उसका मार्च दिखाया गया है। इसमें देखिए, आरभ और अत में शुक्र तथा पृथ्वी की सापेक्ष स्थितियाँ। शुक्र-7 करीब 120 दिन का गात्रा के बाद शुक्र ग्रह के पास पहुंचकर उसके वायुमदल में उतरा था। बीच की कक्षा 'शुक्र-7' की है। यह स्टेशन 17 अगस्त, 1970 को छोड़ा गया था।

हमारी पृथ्वी की तरह शुक्र यह पर भी चना वायुमडल है। नए अनुस्थानों से पदा चला है कि शुक्र के वायुमडल में 98 प्रतिशत कार्यन-बाइआक्साइड नैस है। इसमे नाइट्रोजन, आक्सीजन तथा भाप की मात्रा यहत ही कम है। यह भी पता चला है कि शुक्र के वायुमड़ल म

आरगोन गैस की अधिकता है। धरती का मानव यदि इस ग्रह की यात्रा करना चाहे तो उसे अपने साथ आक्सीजन ले जानी होगी।

पृथ्वी और शक्त की कुछ समानताओं को देखकर बहतो ने पहले यही सोचा था कि आदमी चद्र के बाद शुक्र ग्रह पर ही पहुँचेगा। लेकिन यह ग्रह बडा विचित्र सिद्ध हुआ। इसके बारे में बहुत-सी बाते आज भी अज्ञेय हैं।

प्रकाश-किरणे करीब आठ मिनट बाद पहली बार मौर-मडल के इस

संभावना क्रम है।

शक ग्रह का कोई चद्रमा नहीं है। लेकिन सौर-मडल वे तीसरे ग्रह-हमारी पृथ्वी-या अपना एक चद्रमा है। सर्व से निकली हुई

अत निकट-भविष्य में आदमी नजदीक के इस ग्रह पर उतर पाएगा इसकी

यह-उपयह के जोडे का स्पर्श करती हैं।

पृथ्वी और चद्र

पुराने जमाने के लोग सोचते थे कि पूजी किसी चीज पर खड़ी है और सूर्य, चह तथा आकाश के अन्य पिड इसकी परिक्रमा करते हैं। हमारे देश के लोग सोचत थे कि यह घरती शेषनाग पर खड़ी है। यह भी सोचते थे कि पूजी चार हापिया पर खड़ी है और ये हाखी एक बड़े कछुए की पीठ पर खड़े हैं। पर काई नहीं बता सकता था कि शेषनाग या कछुआ किस चीज पर खड़े

आज हम जानसे हैं कि हमारी यह पृथ्वी किसी चीज पर खड़ी नहीं है। यह स्थिर भी नहीं है। पृथ्वी सूर्य की परिक्रमा फरती है और चंद्र पृथ्वी की परिक्रमा करता है। हमारी पृथ्वी एक यह है और चंद्रमा एक उपग्रह।

हसारी पृथ्वी का सिर्फ एक बह है। पर शानि ग्रह के मश्रह और वृत्तर्सात के सालह वह है। सार-मडल मे अब तक क्षीब 60 बह (उपग्रह) खोजे गए हैं। फिस ग्रह क फितन उपग्रह हैं इसकी जानकारी पुस्तक के अंत में एक तालिका में वी गई है।

कह दृष्टियों म हमारा चद्रमा मोर-मडल का एक विशेष उपग्रह है। मोर-मडल के कुछ उपग्रह हमारे चद्र से भी बड़ हैं परतु अपने ग्रहों की तुलता म व रागी छोटे हैं। असे, बृहस्पति का तीतरा चद्र सौर-मडल का मबसे बड़ा उपग्रह है, परतु मह बृहस्पति से उम हजार गुता हलका है। किंतु हिमारी पृथ्वी हमारे चत्र से पिर्फ की नाता भारी है। पृथ्वी का व्यास चद्र के स्थाम के करीय चार गुना है। अत पृथ्वी और चद्र सीर-मडल से यह-उपग्रह का एक अद्भुत बाड़ा है।

आवाश म जितने भी पिट १ उनम सूच क बाद चप्टमा न ही पृथ्वी क प्राणियों को सबसे अधिक प्रभावित दिवा है। चह नय के प्रकाश स चमकता है, यरत् रता के अंधेरे में मही प्रकाश हमें मुख आर शांति देता है। बहुत प्राचीन साम में चट की गीतया के आधार पर आटमी ने समय का हिसाव रखा शुरू कर दिया था। सनक पृष्टत चाह-चचाच ही यन थे।

धरती क मानव ने हजारा माल तक चढ़मा के बार म तरह-तरह की कल्पनाएँ की । उसने ,चड़लोक की कल्पना की आर चढ़ तक की याना के लिए कथाएँ गढ़ी। लेकिन चद्रयात्रा के सपने हमारे समय में ही पूरे हुए हैं। धरती का मानव चद्रमा की यात्रा करके लौट आया है। कई स्वयांतित अतरिक्ष-यान भी चद्रमा की यात्रा करके लौटे हैं। अब यह निश्चित है कि निकट-मनिष्य में आदमी चद्रमा पर स्थायी बस्ती बस्ताएगा।



पच्ची, बद्र को साथ लेकर, सूर्य की परिक्रमा करती रहती है।

पृथ्वी और चद्रमा के बारे में बहुत सारी बाते बताई जा सबती हैं। लेकिन पृथ्वी को सौर-मडल वा एक ग्रह और चद्रमा को एक उपप्रह मानकर ही हम इनके बारे में कुछ प्रमुख बाते बतलाएँगे।

हमारी पृथ्वी सौर-मडल का सबमें बडा ग्रह नही है। बुध, शुक्र तथा मगल से हमारी पृथ्वी बडी है, परतु शानि बृहस्पति, गूरेनसतथा निपन्यून स यह काफी छोटी है। सौर-मडल का सबसे बडा ग्रह बृहस्पति है। यह हमारी पृथ्वी से करीब 1300 गुना बड़ा और 318 गुना भारी है।

पृथ्वी पूर्णत गोलाकार नहीं है। इसवा विषुववृत्तीय ब्यास इसके घुवीय ब्यास इसके घुवीय ब्यास कि के 40 किलामीटर अधिक है। इसके दो घुवों के बीच का बतर (अर्थात् इसकी धुरी की लवाई) 12 711 किलोमीटर है और विषवता पर इसका ब्यास 12 751 किलोमीटर है।

हमारी पृथ्वी प्रति सेकड 29 76 किलोमीटर के बंग से एक साल में सूर्य फा एक बनकर लगाती हैं। इस बता बुके हैं कि कोई भी यह ठीक बृताकार कक्षा में सूर्य की परिक्रमा नहीं करता। पृथ्वी की कक्षा भी बृताकार नहीं है। सभी ग्रह वैधिवृत्ताकार कक्षाओं में सूर्य की परिक्रमा करते हैं।

जुलाई महोने के आरम मे पृष्वी और सूर्य के बीच महत्तम दूरी होती है। तब सूर्ग से पृष्वी भी दूरी 15 20 00 000 किलोमीटर होती है और इसरा बेग होता है प्रति संकट 29 27 किलामीटर। जनवरी महीन क आरम में सूत्र और पृष्वी के बीच न्यूनतम दूरी 14,70,00 000 किलोमीटर रहती है और तब इसका बेग होता है प्रति संकट 30 27 किलोमीटर।

अत सूर्य से पृष्वी की औसत दूरी 14 95 00 000 किलोमीटर है। पुराने जमाने के ज्योतिषिया को पृष्वी से सूर्य की नहीं दूरी बात नहीं थी। करीब दो सौ साल पहले ही सूर्य और पृष्वी के बीच की सही दूरी मालूम हुई है । अब इस सूर्य-पृष्वी दूरी को 'खगोलीय इकाई' का नाम दिया गया है ।

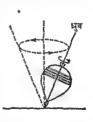
हम बता चुके हैं कि सौर-मडल के सभी ग्रह लगभग एक समतल में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। पर ये ग्रह अपनी धुरियो पर उसी समतल में परिक्रमा नहीं करते। हमारी पृष्वी की धुरी उस समतल है 66½ अशो का कीण बनाती है। दूसरे शब्दों में, पृष्वी की धुरी ग्रहों के समतल के लब के साथ 23 5 अशो का कीण बनाती है। बुध और शुक्र ग्रहों की धुरियों के हमुकाबों के बारे में हमें दोस जानकारी नहीं मिली है, परतु शेप ग्रहों की धुरियों के इस्काब हम जानते हैं।

हमारी पृथ्वी 23 घटे, 56 मिनट और 4 सेकड में अपनी धुरी पर एक परिक्रमा परी कर लेती हैं । पृथ्वी की धरी के इस झकाब के कारण ही ऋतओ

में परिवर्तन होता है।

लेकिन पृष्यी की एक और गति भी है। हम देख चुके हैं कि पृष्वी ठीक गोलाकार नहीं है। इसलिए सूर्य व चढ़ के गुरुत्वाकष्ण के प्रभाव से यह अपनी धुरी पर लट्टू की हरह चूमती है। लट्टू वपनी कील पर पूमता है, परत् यह डोलता भी है। इसी प्रकार पृष्वी की धुरी भी डोलती है। पृष्यी की धुरी बहुत धीमी गति से करीब 26 000 वर्षों में एक चक्कर पूरा करती है।

पृथ्वी की इस गित का एक जानि में पिता है। हम जानते हैं कि पृथ्वी की पुरी का उत्तरी सिया आकारा में धुन तारे की और निर्देश करता है। इसलिए हमें धुन तारा दियर दिखाई देता है और उत्तरी खगोल के तारे इसकी परिक्रमा करते दिखाई देते हैं। पर हम नवता चुके हैं कि पृथ्वी की पुरी दिखर नहीं है। इसिंग एक ही तारे की और निर्देश नहीं कर सकती। आज जिल तारे की और यह निर्देश करती है, उसे हम पून तारा कहते हैं। उसे हम प्रकारी है, उसे हम प्रवारा कारती है, उसे हम प्रवारा कहते हैं।



लेकिन आज से दो-तीन हजार साल पहले कोई दूसरा ही तारा धृव तारा या। और, आज से दो-तीन हजार साल बाद कोई दूसरा ही तारा धृव तारा कहलाएगा।

ऐसा है हमारा यह 'पृष्वी' नामक यह । यह हमारा ग्रह है इसलिए इसका हमारे लिए विशेष महत्त्व है और इसके बारे में बहुत-कुछ बताया जा सकता है। इसी प्रकार चढ़मा के बारे में भी बहुत सारी बातें बताई जा सकती हैं। परतु यहाँ हम प्रमुख बातें ही बता पाएँगे।

पृथ्वी से चंद्रमा की औसंत दूरी 3,84 400 किलोमीटर है। चद्र भी कृताकार कक्षा में नहीं, बल्कि वीर्यवृत्ताकार कक्षा में पृथ्वी की परिक्रमा करता है। इसलिए पृथ्वी से चद्र की महत्तम दूरी 4,06 670 किलोमीटर रहती है और न्यूनतम दूरी 3,56,400 किलोमीटर। पृथ्वी से भेजी गई रेडियो-तरते। 1 28 सेकड बाद चद्रमा पर पहेंच चाती हैं।

चद्र करीच एक किलोमीटर प्रति सेकड के बेग से 27 दिन, 7 घटे, 43 विनट और 11 सेकड म पृथ्वी की एक परिक्रमा पूरी करता है। यह इतने ही समय में अपनी घुरी पर भी एक चक्कर कट लेता है। इसका परिणाम यह होता है कि चढ़ का एक गोलाई हमेशा ही पृथ्वी को ओर रहता है। पृथ्वी से हमें चढ़ का दूसरा गोलाई कभी नहीं दिखाई देता। अभी कुछ साल पहले पृथ्वी से भेजे गए अतरिक्ष, चान चहमा के पास पहुँचे और उन्होंने महमा की परिक्रमा करके इसके चित्र चात देती है। स्वाह के बार में परिक्रमा करके इसके चित्र चात पहले चार में स्वाह की साल पहले प्रतिक्र मां करके इसके चित्र चात पहले स्वाह के बार में परिक्रमा करके इसके चित्र चतारी। मुखी इसके इसके दूसरे गोलाई के बार में



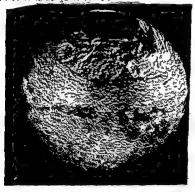
चद्रमा धरती का यानव पहली बार 20 बुलाई, 1969 को चित्र के बिह्नाकित स्थान पर उठरा ।

चद्र के आकार-प्रकार के बारे में हम पहले बता सुके हैं। चद्र पर पानी-नहीं, वायुमडल नहीं। चद्र के जिन क्षेत्रों को 'समुद्र' कहा जाता है, वे सुखे अ मैदान हैं। चद्र की सतह पर बड़े-बड़े गड़ेढ़ और ऊचे-ऊचे प्रवृत हैं। चद्र का जो गोलार्ड पुखी में दिखाई देता है वहाँ दिन के समय तापमान 1300 मेदीग्रेड पर पहुँच जाता है और रात के समय शुम्य के नीचे 1500 सेदीग्रेड हैं। पर उतर आता है।

घरती का मानव चद्रमा पर पहुँचकर लौट आया है। चद्र की मिट्टी व चट्टाने भी घरती पर लाई गई हैं। चद्र की सवह पर कई यत्र स्थापित किए गए हैं, वो हमे नई-नई जानकारी दे रहे हैं। चद्रतल पर 'मूनाखोद' नामक स्वचालित गांवियौं भी जतारी गई हैं। घरिष्य में घरती का मानव चद्र पर स्थामी बस्ती व प्रयोगशालाएँ भी स्थापित करेगा।

मगल ग्रह

कोरी औंखों से आकाश में जो पाँच ग्रह दिखाई देते हैं उनमे मगल ने प्राचीनकाल से ही मानव को सबसे ज्यादा आकर्षित किया है। मगल के लाल रग के कारण प्राचीन मारत में इसे अचारक तथा सीहितान कहा गया था। महाभारत में मगल की वक्त पति का उल्लेख है। मारतीय आख्यानों मे मगल को पृथ्वी का पुत्र माना गया है। मगर यूनानी आख्यानों के अनुसार लाल रग का यह ग्रह यह का देवता है!



मगल ग्रह कपर इसका उत्तरी धुव है

आधुनिक काल मे मगल और भी ज्यादा जिज्ञासा तथा कुतूहल का विषय बना । इसका एक कारण तो यह है िक मगल हमारा पड़ोसी ग्रह है । दूसरा कारण है, 1977 मे मगल ग्रह की सतह पर नहरो-जैसी रेखाओं का दिखाई देना और उसी साल इस ग्रह के दो अदृभृत चद्रों की खोज होना । उसके बाद मगल ग्रह बहुती की करना में 'बुढिमान प्राणिया से आबाद' हो गया । मगलवासियों के बारे मे ढेर सारे वैज्ञानिक कथानक लिखे गए । वर्तमान सदी के मध्यकाल तक मगल की भौतिक परिस्थितियों के वारे मे अधिकाश जानकारी अनमानों पर ही आधारित थी।

लेकिन अतरिक-यात्राओं का युग आर भ होने के बाद, पिछले करीब बीस बगों में, मगल का एक नितात नया स्वरूप प्रकट हुआ है। अब तक (1988) सोवियत सच और अमेरिका के कुल 16 स्वचालित अतरिक-यान (प्रोव) मगल तृक पहुंच चुके हैं। इनसे मगल के अनेक रहस्यों का उद्घाटन हुआ है और वैज्ञानिकों को इस पडोसी ग्रह के बारे में बहुत सारी नई जानकारी मिली है।

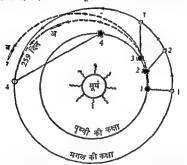
पता चला है कि मगल की सतह पर, विशेषकर इसके दक्षिणी गोलार्ब में, बड़े-बड़े खड़ (केटर) हैं। हेलास नामक एक खड़ 2000 कि मी चौडा और चार कि भी गहरा है। मगल पर बड़े-बड़े ज्वालामुखी शिखर भी हैं। मगल का सबसे बडा मोन्स ओसपस ज्वालामुखी 24कि भी कैंचा



सन् 1939 से 1990 वक पथ्वी से मगन की वियुत्तिया (आपोजिशन्स)। हर दो साल बाद मगल ग्रह पृथ्वी के नजरीक आता है। हर पडह या संवह साल बाद मगल और मृथ्वी के बीच न्यूनतम दूरी रहती है। सितम्बर 1988 में भी न्यूनतम दूरी रही।

है अर्थात् हमारे एवरेस्ट शिखर से भी तीन गुना ऊँचा ! मगल की लबी और गहरी घाटियाँ, एक अद्भुत नजारा प्रस्तुत करती हैं । उदाहरण के लिए मैरिनर वैली करीब 4000 कि मी लबी, 200 कि मी चौडी और छ के मी गहरी है।

स्वचालित अतिरक्ष-धान से मगल के वायुमडल के बारे में काफी नई जानकारी मिली है। मगल की सतह पर इसके अत्यत विरल वायुमडल का दाब पृथ्वी के वायुमडल के दाब से 160 गुना कम है। इतने कम दाब पर्य कर्फ सीधे ही भाप मे परिवर्तित हो जाती है। यही कारण है कि मगल की सतह पर पानी नहीं है, मगर लगता है कि मगल के वायुमडल के वादनों में भाप या क्रिस्टलों के रूप में थोडा-बहुत पानी विद्यमान है। मगल के वायुमडल में मुख्यत कार्बन-बाइआवसाइड के अलावा अल्पाश में नाइट्रोजन, आरगोन और आवसीजन भी मौजूद है। मगल पर न्यूनतम तापमान करीब खण 27 डिग्री से और अधिकतम तापमान करीब 30 विद्री से रहता है। मगल पर धूलमरी ऑधियाँ उठती रहती हैं।



पची से मगल प्रह तक अन्तरिक्षयान का यात्रापथ । दोनो प्रक्षे की कक्षाओं को स्पर्श करने बाता इस प्रकार का दीर्पभृतीय यात्रापथ काफी नवा होता है परतु इस पथ से राकंट-यान को भेजने में कम ऊर्जा नगती है। राकंट-यान (अ) पृथ्वी की स्थिति-! से यात्रा आरभ करके 259 दिन बाद मगल केंद्रभीप (अ) पहुँच जाता है। दूनरी राकंट यान (ब) मगल की कक्षा कें बाहर चना यया है। उसे यगल के समीप लाने के निए जीतिरिक्त ऊर्जा सर्च करनी प्रदेशी। कई दशको तक अनेक खगोलीबत यह मानते रहे कि मगल पर कृतिम नहरे हैं। मगर अतरिक्षयानों के अध्ययन से नहरों की यह धारणा गलत सिंद हो गई है। अस मगल की सतह की एक और चीज खगोलीबतों के लिए एक बहुत बडी पहेली जन गई है। मगल के चित्रों में नदियों के सूखें पार एक दहुत हैं। इनमें से कुछ नदियों से सहायक नदियों भी रही हैं। वैज्ञानिक समझ नहीं पा रहे हैं कि अदीत में मगल की इन नदियों की बाढ़ों में बहने बाला पानी कहीं से आया होगा।

इस प्रकार हम वेखते हैं कि मिछले करीच वो दशको मे मगल के कई प्राने रहस्यों का उद्घाटन हो गया, तो कई नए रहस्य भी प्रकट हुए हैं। मगल पर पृथ्वी-जैसे रहस्य विकसित जीवों का अस्तित्व नहीं है, मगर वहाँ सूक्ष जीवाणुओं के होने की चोड़ी सभावना अवश्य है। मगल के दो नन्हें बढ़ी के बारे से इधर के वर्षों में कार्य जई जानकारी मिली है, यगर उनकी भौतिक सरचना को ठीक से जानना अश्री आकी है। मगल ताप उसके चढ़ी पर प्रशेषकरणों से युक्त स्वचालित यानों को उतार कर ही इस पड़ोसी प्रह के बारे में अधिक प्रामाणिक स्वचाएं प्रान्य की जा सकती हैं।

शुक्र ग्रह पर मानब के निवास के लिए अनुकूल औतिक परिस्थितयाँ नहीं हैं। इसलिए जहमा के बाद अब मनल पर ही पहुँचने के प्रयास जारी रहेंगे। विशेष महत्व की बात मह है कि अब आगे मगल-यात्रा की तैयारि के लिए सीनियत सप और अमेरिका सपुक्त रूप से प्रयास करेंगे। मनल पर आदमी को उतारने के पहले उस ग्रह तथा उसके बड़ों की परिस्थितियों को ठीक से जान लेना जरूरी है। इसी उद्देश्य से सीवियत स्वधं जुलाई 1988 में फोबोस नामफ वी स्वचालित यान मनल की ओर भेज रहा है। किसी ग्रह तथा उपने बड़ों के अनुस्थान के लिए आयोजित यह अब तक का सबसे बड़ा प्रयास है।

ये दोनों फोबोस यान मगल तक की अपनी करीब 200 दिनों की यात्रा के तौरान सूर्य तथा अतर्ग्रहीय आकाश का अध्ययन करने। मगर इनका मुख्य लक्ष्य है मगल तथा उसके नजरीक के फोबोस उपग्रह का गहराई से अन्येषण करमा। अतत दोनों यान फोबोस उपग्रह के करीब 50 मीटर नज्यीक पहुँचेंगे, विशिष्ट यत्रीयकरणों से उसकी सतह का परीक्षण करेगे और इस दौरान फोबोस की नतह पर यत्रीपकरणों के पिटारे (मॉक्यूल) भी उतारेंगे। यही वजह है कि इत दोनों यानों को फोबोस नाम दिया गया है।

मगल हमारे 687 दिनों में सूर्य की एक परिक्रमा पूरी करता है। इसलिए हर दो साल और दो महीन बाद पृथ्वी और मगल के बीच ज्यफी कम दूरी रहती है। हर पढ़ह या सबह साल बाद इन दो ग्रहा के बीच सबसे कम दूरी रहती है। पिछली बार अगस्त 1971 में पृथ्वी और मगल के बीच न्यूनतम दूरी 5 करोड़ 62 लाख किलोमीटर रह गई थी। सितबर 1988 में इन दोनों प्रहों के बीच न्यूनतम दूरी 5 करोड़ 84 लाख किलोमीटर थी। इसी अनुकूल अवसर का लाभ उठाने के लिए इस साल सोवियत सप ने दा स्वचालित अतरिक्षयान मगल की आर भेजे हैं।

कोरी आखों से मगल को सदियो तक देखते रहने पर भी इस ग्रह के बारे में मानव को कोई दोल जानकारी नहीं मिल पाई थी। वर्तमान सदी के मध्यकाल तक दूरवीनों के जिरए मगल की सतह के बारे में जो जानकारी प्राप्त हुई थी, वह भी काफी हद तक भ्रामक शिद्ध हुई। पिछले करीब बीस वर्षों में ही मगल के बारे में हमें अधिक प्रामाणिक जानकारी मिली है।

पगर मानव को मगल पर शेजने के लिए यह नई जानकारी भी नाकाफी होगी। भगल की मिट्टी को घरातल पर लाकर प्रयोगशालाओं में उसका विश्व लेपा करना जरूरी है। तभी स्पष्ट पता चल मकता है कि मगल पर मुख्य जीनाणुओं का अस्तित्व है या नहीं। आदमी को मगल पर उतारों के पहले उस पर स्वचालित गाड़ियों को उतारना आवश्यक है। ऐसी प्रामोगिक मगल गाड़ियों बनाई जा रही हैं। मगल की सतह काफी उज्जब-खान्ड है और मगल से धरती पर रेडियो सवेश पहुँचने चे प्रमित्र कि मानदों का समय लगता है, इसिलए मगल गाड़ियों का स्वितर तरी बोटा की तरह ही काम करना होगा। तात्पर्य यह कि आगे के करीब दस-पदह वर्षों तक स्वचालित अतरिक्षमाने, गुन्थारों तथा मगल गाड़ियों से हमारे इस पहोंसी पह की छानकीन का काम जारी रखना होगा। सीययत सप ने ऐसे अन्वेषण की पोजनाएँ बनाई हैं।

मगल तक की मानव-पात्रा में करीब सात-आठ यहीना का समय लगता है। सोवियत सम के अतिरक्षयात्री ने अवरिक्ष में एक साल पुजार कर यह सिद्ध कर दिया है कि धरती का मानब मगल तक की लबी यात्रा करने में समर्प है।

करीच पहर ताल याद यानी 2003 इ में, पृथ्वी और मगल के बीच पून न्यूनतम दूरी रहेगी। हम जम्मीद रहते हैं कि सोवियत सम और अमेरिका के सम्मित्तित प्रयासा से तच धरती के मानव को पहली चार पृथ्वी-पृत्र मगल की बाता पर भेजना नित्रचय ही समब होया।

मगल के वो अव्भूत धव

हमारी पृथ्वी का केवल एक चढ़ है । पुराने जमाने के लोगों को सीर-मडल के सिर्फ इसी एक चढ़ की जानकारी थी । इसलिए चढ़ शब्द को एक सजा मान लिया गया था । गैलीलिया ने 1610 म बृहस्पति के चार चढ़ों की खोज की, तो यह शब्द सर्वनाम मे बदल गया।

अब सौर-मड़ल में कुल चढ़ों की सख्या लगभग 60 पर पहुँच गई है। सूर्य के नजदीक के बुध और शुक्र ग्रहों के अपने कोई चढ़ नहीं। मगल के दो 'चंद्र हैं । पिछले दो दशको मे बृहस्पति, शानि और यूरेनस के समीप पहुँचे हए स्वचालित अतरिक्षयानों से इन ग्रहों के अनेक नए चढ़ों के घारे में जानकारी मिली है। यहाँ तक कि अतिदर के प्लूटो ग्रह का भी 1978 में एक चद्र खोजा गया। सौर-मडल के ये करीय पाँच दर्जन चद्र भविष्य की अतरिक्षयाताओं में बडी महत्वपूर्ण भूमिका अदा करने जा रहे हैं।

सोर-महल के इन चढ़ों की दुनिया बड़ी ही दिलचस्प है। मगर इनमें सबसे ज्यादा कतहल और विवाद के विषय बने हैं मगल के दो नन्हें चंद्र । मगल के इन चढ़ों की पहली पहेली तो यही है कि सर्वप्रयम इनकी खोज आकाश मे नहीं हुई । अग्रेज़ी के प्रख्यात लेखक **जोनायन** स्थिपट ने 1726 मे प्रकाशित अपने कल्पित कथानक गुलिबर की यात्राएँ में जानकारी दी कि लापत के खगोलिवदो ने मगल ग्रह से इन दो चढ़ों की खोज की है । इतना ही नहीं, स्विपट ने मगल ग्रह से इन दो चढ़ों की दूरियों के बारे में जो जानकारी दी, वह काफी हद तक सही है।

जोनाथन स्विपट ने कैसे अनुमान लगाया कि मगल के दो चद्र हैं ? दरअसल केपलर 1610 में ही अनुमान लगा चुके थे कि मगल के दो चंद्र होने चाहिए । उसी साल गैलीलियो ने बहस्पति के चार चढ़ो की खोज की थी । केपलर ने सोचा कि चड़ो की संख्या ज्यामितीय श्रेणी में बढ़नी चाहिए।

पृथ्वी का एक चंद्र है और बृहस्पति के चार । इसिलए केपलर ने अनुमान लगाया कि इन दोनों के बीच के मगल ग्रह के दो चंद्र होने चाहिए। बहुत 'सभव है कि जोनाथन स्विपट को केपलर के इस अनुमान की जानकारी रही

हो।

जो भी हो, स्विपट के समय तक किसी ने भी आकाश में मगल के चढ़ी के दर्शन नहीं किए थे। मगल के इन दो चढ़ों को आकाश में खोज पाना पहली बार 💵 '7 में ही सभव हुआ । उस साल मगृत ग्रह पृथ्वी से न्यूनतम दुरी पर था। अमेरिकी खगोलविद् आसफ हाल ने कई रातो तक निरतर प्रयास करते रहने के बाद अत में एक स्वच्छ रात्रि में एक शक्तिशाली दरबीन से मगल के दो छोटे चढ़ो को खोज निकाला।

भारतीय आख्यानो के अनुसार मगल को पृथ्वी का पुत्र माना जाता है । मगर मूनानी-रोमन आख्याने के अनुसार मगन्न युद्ध का देवता है । इसलिए आसफ हाल ने इन दो चढ़ो को मार्स (मगल के दो अनुचरो के नाम दिए-फोबोस (भय) औ वेडमोस (सत्रास)।

मगल के चढ़ो की खोज 1877 से हुई थी, मगर लबे समय तक

खगोलविद् इनके बारे ये कोई विशेष जानकारी प्राप्त नहीं कर पाए। शिन्तरााली दूरवीनो से भी मगल के इन नन्हे बढ़ो के आकार तथा द्रव्यमान के बारे में जानकारी प्राप्त करना सभव नहीं हुआ था। अतरिक्षयानो का युग शुरू हुआ और मगल के पास इन स्वचालित यानो को भेजना सभव हुआ, तभी जाकर फोचोस और देइमोस के बारे में वैज्ञानिको यो कुछ ठोस जानकारी मिली।



मगल की सतह का एक विशाल घाटी (केनयान) का करीब 800 कि भी लबा माग । यह घाटी औसतन । 6 कि भी बीडी और दो कि भी गहरी है । पानी के कटाव से निर्मित इस घाटी के आसपास पार्च कि भी तक बीडे कुछ बड़े खड़ड़ (क्रेटर) हैं और

कुछ छोटे खड़ड भी हैं

मगल के ये दो उपग्रह काफी नजदीक से जपन ग्रह का पारक्रमा करते हैं। फोबोस केवल 6005 किलोमीटर की जैनाई से लगभग बुत्ताकार कहा में 7 पटे और 40 मिनटो से मगल का एक चनकर लगा लेता है। आनु की तरह के अनियमित आकार के फोबोस की लबाई 27 कि मी और चौड़ाई 21 कि मी है।

देइमोस भी अनियभित आकार का है। इसकी लबाई 14 कि मी और चौड़ाई 12 कि भी है। यह करीबन 23 500 कि भी की उँचाई से 30 पटे और 18 मिनटो में मगल का एक चक्कर लगा लेता है। ये दोनों ही उपग्रह मगल के वियुवत बृत्त के समसल मे उसी दिशा में चक्कर लगाते हैं जिस दिशा में मगल समाता है। मगल की सतह से इन दोनों चड़ों का सतत एक ही चेहरा देखा जा सकता है। हमारे चंद्र या भी हम सतत क्रेवल एक ही चेहरा देख पाते हैं।

्रचीक मतल अपनी धूरी पर करीब 24 घटों में एक चक्कर लगा लेता है और फोबोस करीब आठ घटे में इसकी एक परिक्रमा कर लेता है, इसलिए फोबोस मगल के आकाश में पश्चिम में उदित होकर पूरव में अस्त होता

दिखाई देगा ।

पिछली सढी के उत्तराई में खगोलिवदों को जानकारी मिली थी कि मतत का तबसीक का चढ़ फोबोस किसी कारणवश्च धीरे-धीरे अपने ग्रह के समीप पहुँचता जा रहा है। खगोलिवद समझ नही पा रहे थे कि कौन-धी शासित फोबोस की गति थी छीमा बना रही है। तब अनुमान लगाया गया कि फोबोस के इच्य का धनत्व अत्यत कम होना चाहिए। तभी जा कर मगल का अत्यत विरत्त वायुमडल फोबोस की गति में कुछ बाधक अन

सब कुछ खगोलांबदों ने कल्यना प्रस्तुत की कि मगल के ये दोनो उपप्रह भीतर से खोखले होने चाहिए मगर ऐसी कोई प्राकृतिक व्यवस्था नहीं है निसके अतर्गत खगोल के पिंड भीतर से खोखले बन जाएँ। इसलिए कुछ उर्बर दिमागों ने कल्पना प्रस्तुत की कि फोबोस और सभवत देशमांस भी, कृषिम उपप्रह हैं और लाखों साल पहले मगल के बृद्धिमान प्राणिया ने इनका निर्माण किया था।

परलु आज हम जानते हैं कि यह परिकल्पना बेब्नियाब हैं। धरती से भेजे गए स्वजालित अतरिक्षयानों ने भगल तथा इसके उपग्रहा के नजदीक में हजारों चित्र उतार हैं। वाइकिंग-यान 1976 म फोजोस के करीब सी किलोमीटर नजदीक तक पहुंचा है। इन अतरिक्षामों से ऐपोस की किलोमीटर नजदीक तक पहुंचा है। इन अतरिक्षामों से ऐपोस की किलामीटर नजदीक तक पहुंचा है। इन अतरिक्षामों से ऐपोस की किलामीटर नजदीक उत्तर के बारे में प्रमाणिक जानकारी मिली है। यता बंजा है कि फोजोस के इव्य वा धनत्व लगभग 2 पाम प्रति चन सेटीमीटर है। मगर किसी पिड वा इतना कम धनत्व होना कोई अचरज यी मात तही है। उत्का-पिडा का धनत्व करीब इतना ही होता है। ताल्पर्य यह कि, मगल के उपग्रह न तो भीतर स खोखने हैं। हा इनका निर्माण किन्ही मुंदिशन प्राणियों ने किया है।

फिर भी मगल के इन जहां की, विशोषकर फोबोस की, अनेक बातें वैज्ञानिका के लिए एहिलियों बनी हुई हैं। पता चला है कि फोबोस जिस विशेषहर्य (कार्बन क्षेत्राइट) से बना है वह एक विशेष क्रिस्ट के उन्हा-भिन्नों तथा खुड़बाड़ी में ही पाया जाता है। मगल और यूहस्पति की बींच हजारों खुड़ ग्रह (प्रस्टेराबड़) चवकर लगा ऐहे हैं। मगर फोबोस का इन्स बाहरी मीमा के यानी बुहस्पति के समीप के, खुड़ ग्रहों के इन्य से मेल खाता है । बाहरी सीमा के दो छोटे क्षुद्र ग्रह मगल के नजदीक कैसे पहुँच गए यह खगोलविदों के लिए एक बहुत बड़ी पहेली है ।

फोबोस की सतह पर कई सारे खहु (क्रेटर) हैं। सबसे बढे स्टिकनी नामक क्रेटर का व्यास 19 कि भी है, जबकि खुद फोबोस की लबाइ केवल 27 कि भी है। एक बहुत बढे उल्का-पिड के आधात से ही फोबोस की सतह पर इतना बडा खहु पैदा हुआ होगा। इस मयकर आधात के कारण फोबोस की सतह पर करीब 400 भीटर चौडी और करीब 70 भीटर गहरी कुछ दरारे भी बन गई हैं। ये दरारे केटर से फूटती हुई दिखाई देती हैं। ये दरारे भी बैज्ञानिको के लिए पहेली बनी हुई हैं।

मगल की गुरुत्वाकर्पण-शक्ति फोबोस को धीरे-धीरे अपनी ओर खीच रही है। बैजानिको का मत है कि आगे के तीन से सात करोड वर्षों मे फोबोस उपग्रह मगल की सतह पर आ गिरेगा।

मगल के दोनों चड़ों की सतह रेगोलिय नामक चट्टानी दुकडों से व्याप्त है। अपोलो-यानों के अतरिक्षवाधियों को हमारे चत्र पर भी रेगोलिय के ऐसे ही चट्टानी दुकडे मिले हैं। फोबोस और देहमोस की इन रेगोलिय चट्टानों के अध्ययन से हमें सौर-मडल के विकासक्रम के बारे में काफी महत्वपूर्ण जानकारी मिल सकती है।

मगल पर उतरने की तैयारी करने के पहले इस ग्रह के दो नन्हे चड़ी की भौतिक परिस्थितयों को भली भौति जान लेना जरूरी है। पहले फोबोस पर पहुँचकर, फिर मगल पर उतरने में सविधा होगी।

मगल पर जीवन की सभावना

प्राचीनकाल से ही भारतीयों का विश्वास रहा है कि इस भूलोक के अलावा विश्व से अन्य अनेक लोकों का भी अस्तिरत्व है। चहलोक के बारे में कई आख्यान प्रचलित रहे हैं। अन्य अनेक वेशों के लोग भी प्रहों को प्राणियों से आख्या मानते रहे हैं।

परतु 1609 मे गैलीलियों ने जब दूरबीन की खोज की और पता चला कि चढ़ पर म हवा है न पानी है तो मानव-समाज को बढ़ा घरका लगा । स्पष्ट हुआ कि चढ़ एक निर्जीव पिंड है । आगे जा कर यह भी पता चला कि सीर-मडल के कई ग्रहों पर जीव-जगत के अस्तित्व के लिए अनुकूल परिस्पितवों नहीं हैं।

यह बड़ी निराशाजनक स्थिति थी। मगर अनेक बैजानिक मानते रहे कि पंजेसी ग्रह मगल पर जीवन का अस्तित्व अवश्य होना चाहिए। इस मान्यता का मुख्य कारणश्वह था कि पृथ्वी और मगल में अनेक बात समान है। महान जर्मन गणितज कार्त केंद्रीरख गौस (1777-1855) ने मगल के बुद्धिमान प्राणियों के साथ सपकं स्थापित करने के लिए अनोखी योजना भी प्रस्तुत की थी। गौस ने सोचा कि मगलनासी यदि सचमुन बुद्धिमान हैं तो वे 'पाइथागोरस का प्रमेय' अवश्य जानते होगे। इसलिए उन्होंने सुझाया कि माइबेरिया के टाइगा-प्रदेश में हमें पाइयेगोरस के प्रेमय की एक विशाल आरक्ति खोदनी चाहिए।

मगल के अनुसंधान के इतिहास में 1877 का साल बड़े महत्व का है। उस साल पृथ्वी और मगल अपनी कक्षाओं में ऐसे स्थानों पर पहुँच गए थे कि होनों के बीच न्यूनतम दूरी रह गई थी। हागोलियदों ने मौके का लाभ उठाने के लिए. अपनी दूरबीने मगल की ओर मोड़ दी। उसी साल अमेरिकी खगोलियदू आसफ हाल ने मगल के बो चढ़ों की खोज की। उसी साल हतालती खगोलियदू (जओबान्नी शियापारेस्सी ने मिलान की वेधशाला हतालती खगोलीय कि मगल की सतह पर सीधी रेखाओं का एक जालनसा विद्या हुआ है।

शियांपारेल्लो ने मगल की सतह पर देखी गई उन काली सींधी रेखाओं को एक प्रकार की नालियों समझकर उन्हें अपनी इतालवी भागा में कनाली नाम दिया । कनाली शब्द का अर्थ है, 'पानी की सकरी नालियों'। मगर अप्रेजी में अनुदित होकर यह कलाली शब्द कैनल्स अर्थात् मानव-निर्मित नहरों का द्योतक बन गया। तब से मगल की इन नहरों को बास्तविक माना जाने लगा। न केवल खंगोलिविदों की अपित आम सीगों की भी यह द्यारण

बनती गई कि मगल ग्रह बद्धिमान प्राणियों से आबाद है!

मगल प्रह के बुद्धिमान प्राणियों से आबाद होने की धारणा को अमेरिकी खगुलाविद परिस्तवत सोचेल ने सबसे ज्यादा बल प्रवान किया। उन्होंने 1894 में अरिजोना के पलैगस्टाफ स्थान पर एक नई वेधशाला स्थापित की और वहाँ के स्वच्छ आकाश में कई साल तक मगल का अध्ययन किया। उन्होंने मगल के कई मानचित्र तैयार किए और उन पर करीब 500 नहरे दर्शा । लोचेल ने 1908 मे मगल जीवन का धारक नामक एक प्रथ तिस्ता और उसमे उन्होंने मगल पर बुद्धिमान प्राणियों के अस्तित्व का ज्वारस्त प्राणियों के अस्तित्व का ज्वारस्त प्रतिपादन किया।

मगल पर बृद्धिमान प्राणियों के निवास की मान्यता को लोबेल से भी अधिक प्रचारित किया विज्ञानिक कथानकों ने। हर्बर्ट ऑर्ज बेल्स ने 1848 में प्रकाशित अपने उपन्यार्स बार आफ व बर्ड्स में मगलवासियों का रोगायकारी निवरण प्रस्तुत किया। इस कथानक के मगलवासी पानी की प्राप्ति के लिए हमारी पृथ्वी पर आक्रमण करते हैं।

मगल पर विकसित सभ्यता का अस्तित्व होने की धारणा बीसवी सदी के मध्यकाल तक बरकरार रही। भगलवासियों के बारे में अनेकानेक वैज्ञानिक कथानक लिखे गए। इनका आम लोगो पर कितना गहरा असर पड़ा, यह एक घटना में ही बाफी स्पष्ट हो जाता है। ओरसोन बेस्सेस ने 1938 में एच जी बेस्स के उपर्युक्त कथानक को एक रूपक के रूप में अमेरिकी रेडियो पर प्रस्तुत किया और उसमें बताया कि मगलवासियों के अतरिक्षयान न्यू जरसी में उत्तर रहे हैं, तो अनेक श्रोताओ के दिला में भय और आतक छा गया था।

लेकिन यह समझना गलत होगा कि सभी खगोलविद् मयलवासियों और उनयी बनाई नहरों में आस्था रखते थे। कई खगोलविद मगल की नहरों को नहीं देख पाए थे और उन्हें महज एक दुष्टिश्वम समझते थे। मगल के गहन अध्ययन के बाद जब यह रता चला कि उस ग्रह पर वायुमडल अव्यव निरत है और उसमें पर्यान्त आक्सीजन नहीं, ग्रह पर पानी नहीं, तो मगलवासियों का मामला कैमजोर पड़ने लगा।

फिर अतरिक्षयानो का युग शुरू हुआ तो मगल का एक नितात नया नजारा प्रकट हुआ। भैरिनर--4 यान द्वारा 1965 में करीब वस हजार किसोमीटर की दूरी से लिए गए मगल के निवासे संस्थट आनकारी मिली कि वहीं नहरो-जैसी काई चीज नहीं है। फिर 1971 में छोबे गए मैरिनर-9 यान



फोबोंस के नजदीक अथरीका का भैरिनर-9 यान । पृष्ठभूमि मे मगल ग्रह (स्यूदक वेसक का करपना-वित्र)

ने मंगल के समीप पहुँचकर 1600 कि भी की उंचाई से करीब एक साल तक उस ग्रह की परिक्रमाए की ओर हजारो चित्र उत्तारे। इन चित्रो के आधार पर मगल की सतह का एक प्रामाणिक मानचित्र तैयार हुआ। स्पष्ट हुआ कि मगल पर जीव-जगत के अस्तित्व के लिए अनुकूल परिस्थितियाँ नहीं हैं।

आज हम जानते हैं कि मगल भूगर्भीय दृष्टि से एक जीवत ग्रह है। मगल की सतह पर अनेकानेक केटर हैं, ज्वालामुखी भी हैं। वहाँ हजारों किलोमीटर लबी और अस्यत बीडी तथा गहरी घाटियाँ (केनयस) भी हैं। सबसे दिलचस्प बात यह है कि मगल की सतह पर विशाल निदयों तथा जनकी सहायिकाओं के सुखे पाट भी मौजूद हैं। खगोलाविदों का अनुमान हैं कि अतीत में किसी समय इन पाटों में निश्चय ही बेशुमार पानी यहा होगा।

प्रश्न उठता है—बह सारा पानी कहाँ गया ? सभव है कि वह पानी मगल के मूबीय प्रवेशों में बर्फराशि की दोपियों के रूप में जम गया हो। जो भी हो, हगता है कि मगल पर शीत और गरमी के नबें दौर बलते रहें हैं। अतीत में मगल पर आपसीजन भने हो न रही हो, मगर पानी अवश्य रहा है। हम जानते हैं कि कुछ सूक्ष्म जीवाणुं आबसीजन के बिना भी पनप सकते हैं। आरम में पृथ्वी पर भी आबसीजन नहीं थी।

भगल पर सूक्ष्म जीवाणुओं का अस्तित्व है या नहीं, यह जानने के लिए 1976 में वी वार्डीकग-यान मगल की ओर भेजे गए <u>थे। वार्</u>डीकग-यानों के



वाईकिंग आदिटर-। से प्राप्त 102 बिजों से निर्मित इस संयुक्त विज्ञ य भगल वी छई विरोपताए स्पट्ट हुंड हैं। मध्य भाग में बेलेस मारिनीरेस नामकलबी पाटी है। बाड़ और तीन ज्वालामुखी हैं। एक्ट्य नीचे बादमों की रचना है। इनम सबसे बड़ा बादल 32 कि मी लवा और बगल की सतह से करीब 27 कि भी कपर है। य नोपकरणों ने मगल की मिट्टी की जॉन-पडताल की। किसी दूसरे ग्रह पर जीवन के अस्तित्व की तलाश का ग्रह पहला प्रयास था। मगर परिणाम निराशाजनक रहे। मगल पर जाज या अतीत में जीवन का अस्तित्व होने के बारे में कोई स्पष्ट सबत नहीं मिला।

परतु वाइकिंग के निष्कर्षों को अतिम रूप से निर्णायक नहीं ही माना जा सकता। इन दो बाइकिंग यानों ने मगल की सतह के केवल दो स्थानों की जॉच-पडताल की है। हम यह भी जानते हैं कि अनेक सुक्म जीवाणु अत्यत प्रतिकूल परिस्थितियों में भी जीवित रह सकते हैं। कुछ श्रौ जीवाणु जाने पानी में तो मर जाते हैं, मगर नमकीन पानी में बड़े मजे में जिंदा रहते हैं। कुछ फूल वर्षा के बाद जीवत ज्वालामुखी के कोटर में भी खिल उठते हैं। ऐसे भी कुछ पोधे हैं जो वर्षा-रहित स्थानों में केवल औस की बूँदो पर जीवित रहते हैं। कार्गारू-चूहे पानी नहीं पीते वे अपने भोजन में मौजूर्य शर्कर से पानी तैयार करते हैं।

प्रयोग करके देखा गया है कि मगल की जैसी भौतिक परिस्थितिया है, उनमे सुक्ष्म जीवाणु सहज जीवित रह चक्रते हैं। यह सभव है कि मगल के जीवाणु पृथ्वी के जीवाणुओं-जैसे न हो और उनका जैव-रसायन भी भिन्न प्रकार का हो। हो सकता है कि मगल के जीवाणु हिम-भक्षक हो। सभव है कि कुछ जीवाणु 'शेल-भक्षक' भी हो और चट्टानो से पानी तथा खनिज



जेट प्रोपलरान लबोरटरी (पासादेना, केलिफोर्निया) द्वारा प्रस्तावित एक मगले गाडी । सी किलोपाम के यत्रोकरणो से सज्ज यह स्वनातित गाडी मगले की सतह पर एक साल में 100

कि मी की यात्रा कर सकेंगी और धरती की ओर सूचनाए भेचती रहगी। प्राप्त करते हा। धरह भी सभव है कि मगल के कुछ जीवाणुओं ने खतरनाक परार्थंगनी विकिरण से बचने के लिए कठोर कवचो का निर्माण कर निया हो।

तात्पर्य यह कि चक्कीन के साथ नही ही कहा जा सकता कि मगल पर जीव-जगत वा अस्तित्व कतई नही है। निकट मदिव्य मं धरती का मानव मगल पर पहुँचेगा उस ग्रह की गहरी छानबीन करेगा तभी जाकर स्पय्ट होगा कि हमारे इस पड़ोसी पिन्न पर जीवन का अस्तित्व है या नहीं।

बौने ग्रह

अब तक हमने सीर-मडल के चार ग्रहों के बारे में जानकारी प्राप्त की हैं । ये चार ग्रह हैं बुध, शुक्र, पृथ्वी और मगल । हमने यह भी देखा है कि बुद्ध शक्र और मगल हमारी पृथ्वी से छोटे हैं ।

मगल के बाद सोर-मडल का पॉचवॉ प्रमुख ग्रह वृहस्पति है। यह ग्रह बहुत मडा है और सूर्य से बहुत दूर है। सूर्य से पृथ्वी की दूरी (15 करोड किलामीटर) को एक खगोलीय इकाई माने तो सौर-मडल के इन पॉच ग्रहो की दौरयाँ होगी

> बुध शुक्र पृथ्वी मगल बृहस्पति 039 072 100 152 520

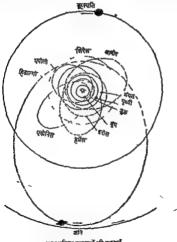
उपमुंक्त दूरियो पर विचार करने से स्पष्ट हो जाता है कि सोर-महल के प्रथम बार प्रह एक-दूसरे से काफी नजवीक हैं, परतु मगल और बुहस्पित के सीच बहुत अधिक अतर है। इसलिए सनहबी और अठारहनी सदी के जोतियों सोचेन लग गए थे कि मगल तथा बुहस्पित के बीच कोई प्रह होना चाहिए। प्रहा की मतियों के नियम खोजने बाने केपलर ने भी मगल तथा बुहस्पित के बीच में एक ग्रह वी कल्पना की थी। पर कोई भी ज्यातियों, दूरवीन की सहायता से भी, 1800 ई, तक ऐसे किसी ग्रह की खोज नहीं कर पाया था।

परतु 1 जनवरी, 1801 ई की पूर्वरात्रि को इतालवी ज्योतियी पियाज्जी ने सीर-महल में एक नए ग्रह की खोज की । यूरोप के महान समितक कार्स फ्रेडिय गीस (1777-1855 ई) ने इस ग्रह की कहा निर्धारित की । पता चला है कि यह बहुत छोटा ग्रह है और मगल तथा बृहस्पति के वीच के अंतरिक्ष में सूर्य की परिक्रमा करता है।

इस नए ग्रह को सीरेस नाम दिया गया। रोमन आख्यानो के अनुसार सीरेस क्षेप 6 अनाज की देवी है। सीरेस ग्रह हमारी पृथ्वी से बार हजार गुना छोटा है और कसे अस्ती गुना छोटा। इसका व्यास सिर्फ 768 किजोसीटर है। सीरेस का क्षेत्रफल हमारे देश के क्षेत्रफल का लगभग वी-तिहाई होगा। सीरेस के छोटे आकार से खगोलिवदों को आश्चर्य अवश्य हुआ, परतु मगल और बृहस्पति के बीच एक ग्रह को पायर उन्हें प्रसन्तता हुई। अब मगल और बृहस्पति के बीच श्वानी अधिक खाली जगह नहीं रहीं। 2 77 खगोलीय श्काश्मों की दूरी पर यह सीरेस ग्रह सूर्य की परिक्रमा कर रहा था।

नेकिन अपने साल 1802 ई मे उतनी हिंदूरी पर एक और ग्रह खोजा गया। इसे पालास नाम दिया गया। 1804 ई में एक और ग्रह खोजा गया और उसे जुनो नाम दिया गया। 1809 ई में चौथा ग्रह खोजा गया और उसका नाम रखा गया बेस्ता।

पर यह सिलसिला यही नहीं रुका । 1890 ई तक मगल और बृहस्पति



कें बीज के अतरिक्ष में तीन सौ से भी अधिक छोटे-बड़े ग्रह खोजे गए । ये सरि ग्रह सीरेस से छोटे हैं । सीरेस; वासास, जूनो आदि यूनानी व रोमन सेरेबयों के नाम हैं। जाने जारूर छोटे-छोटे इतने जीधक ग्रह खोजे गए कि टेनिजों के नाम ग्री थोड़े पड़ गाए।

मगल और चूहस्पित के बींच खोंने गए हन देर सारे छोटे-छोटे पिडो को ग्रह' कहना उचित ही है। पारचारय ज्योतिपियों ने इन्हें 'एस्टेरोआइड' नाम दिया। इस शच्द का अर्थ होता है 'छोटा तारा'। लेकिन हम जानते हैं कि सीरेस, पालास बादि पिड तारे नहीं है, अत यह नाम भामक है परंगु अब ग्रह नाम रूढ़ हो गया है। ये पिड सूर्य की परिक्रमा करते हैं, इसलिए इन्हें ग्रह मानना ही उचित है। आकार में ये बहुत छोटे हैं, इसलिए हम इन्हें सप्गुह या सूद पुष्ट कह सकते हैं। सरल भाषा मे हम इन्हें बीने ग्रह भी कह सकते हैं।

खगोलिबतों ने अब तक 2000 से भी अधिक लयुग्नह खोज निकाले हैं। पर अनुमान है कि हमारे सौर-मडल में एक लाख से भी अधिक लयुग्नह सूर्य की परिक्रमा कर रहे हैं। हम बता ही चुके हैं कि सबसे बड़ा लयुग्नह सीरेस हैं। पालास का ब्यास 489 किलोमीटर है, जूनो को 193 किलोमीटर और वेस्ता का 385 किलोमीटर। ये सबसे बड़े लयुग्नह हैं। केवल पृचीस-तीस लयुग्नहों के ब्यास ही 150 किलोमीटर से बड़े हैं। करीब एक हजार लयुग्नहों के ब्यास एक से सी किलोमीटर तक हैं। बोच सभी लयुग्नह छोटे-छोटे आकार के हैं। बहुत-से लयुग्नह सिर्फ गेड़ के आकार के हैं।

लघुग्रह छोटे हैं, इनका गुरुत्वाकर्षण बहुत कम है, इसलिए इन पर बायुमबन नहीं हो सकता। बड़े लघुग्रह गोलाकार है और ये बपनी घूरियों पर परिक्रमा करते हैं। लेकिन हम जानते हैं कि बारे लघुग्रह गोलाकार नहीं हो सकते। आकाश का कोई भी पिछ यदि एक निश्चित आकार से बहा हो, तो वह स्वय अपने गुरुत्वाकर्षण-बस से गोलाकार बन जाता है। पर बहुत-से लपुग्रह छोटे-छोटे हैं, इसलिए वे गोलाकार नहीं हो सकते। जैसे, इरोस नामक लघुग्रह सिगार के वाकार का है। यह 35 किलोमीटर लबा और लगामग 10 किलोमीटर मोटा है।

पहले संगोलिकों का स्थाल था कि सभी संघुक्त अगल तथा बुहस्पति के बीच के अवरिक्ष में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। परतु 1898 ई. में खोजें गए इरोस लघुमह की कक्षा को देखकर वे दग रह गए। इस लघुमह की अधिकाश कक्षा मगल की क्षा के मीतर रहती है। यह लघुमह कभी-कभी शुक्र और मगल की अपेद्यां पृष्टी के अधिक नजदीक पहुँच जाता है।

हैं।इरोस की खोज होने तक लघुग्रहों को यूनानी व रोमन देवियों के नाम दिए जाने की प्रया थी। परत् 1898 ई मे खोजे गए नए लघुग्रह की कछ अनियमित कक्षा को देखकर खगोलविदो ने इसे एक देवता का नाम दिया। यूनानी आख्यानो के अनुसार 'इरोस' प्रेम का देवता है।

इरोस के बाद कई 'देंबताओ' की खोज हुई, अर्थात् अनियमित कक्षाओं वाले लपुग्रहों की खोज हुई। दरअसल, इनकी कक्षाओं को अनियमित कहना ठीक नहीं है। बात सिर्फ इतनी ही है कि ये लपुग्रह दूसरे अधिकाश लपुग्रहों की तरह मगल व बृहस्पति के बीच के असरिक्ष में परिक्रमा नहीं करते।

देवताओं के नामवाले इन लयुग्रहों की कक्षाओं में भी कोई तारतच्य नहीं है 1 1920 ई में खोज गया हिडानों नामक लचुग्रह मुहस्पति की कक्षा को लौंचकर शानिग्रह की कक्षा के सम्मीप पहुँचकर लौटता है। अन्न तक खोजे गए लचुग्रहां में हिडान्गा की क्क्षा सबसे अधिक वीधंनुलाकार है। इन लचुग्रहां की एक और विशोषता यह है कि ये ग्रहों के समतल में सूर्य की परिक्रमा नहीं करते। इनकी कक्षाएँ ग्रहों के समतल के साथ कुछ अशो का कोण बनाती हैं। हिडान्में लचुग्रह की क्क्षा ग्रहों के समतल (क्रातिवृत्त) के साथ 430 का कोण बनाती है। कब्ब तक खोजे गए लचुग्रहों में हिडान्गों की कक्षा ही सबसे अधिक हकी हुई है।

सबसे मजेदार बात यह है कि हिडाल्गो किसी काल्पीनक वेदता का नाम नहीं है। मैक्सिको की आजादी की लडाई में 1811 ई में शहीद हुए स्पेनिशा बीर हिडाल्गों के नाम पर इस अदुभुत लच्चाह का नामकरण हुआ है।

लेकिन यह नहीं समझना चाहिए कि इसके बाद लघुगरों को देवताओं के नाम नहीं दिए गए। 1932 ई में एक नया लघुगर खोजा गया और इसे अपोक्तों नाम दिया गया। यह लघुगर पूर्जी के कस्मों के भीतर एहें जाता है। इससे खगोलविदा को बडा आरचर्य हुआ। परत 1936 ई में खोजें गए एशेनिसल नामक लघुगर की कक्षा को देखकर तो वे बिकत ही रह गए। यह लघुगर एक तरफ बृहस्पति की कक्षा तक चला जाता है तो दूसरी ओर यह बुध ग्रह की कक्षा के समीप पहुँच जाता है। ऐसे समय यह पृथ्वी के काफी नजदीक चला जाता है। जिस साल एशेनिस की खोजें हुए गए, उस समय यह पृथ्वी के काफी नजदीक चला जाता है। उस समय यह पृथ्वी के 500,000 किलोमीटर नजदीक चला आया था।

कुछ लघुग्रह पृथ्वी के और भी नजदीक आते हैं। 1937 में क्षोजा गया हेर्मेंस लघुग्रह सिर्फ । किलोमीटर व्यास का है, परतु यह पृथ्वी के उतने ही नजदीक आ सकता है जितना हमारा चहा। इसी प्रकार का एक और लघुग्रह है इकारस। यह सर्थ के कांधी नजदीक पहुंच जाता है।

इन सबके बावजूद हम जानते हैं कि अधिकाश लघुग्रह मगल व बृहस्पति की कशाओं के बीच मे ही सूर्य की परिक्रमा करते हैं। अब तक जितने लघुग्रहों की छोज हुई ह उनमें से 97 प्रतिशक्त लघुग्रह मगल व बृहस्पति की कक्षाओं के बीच में सूर्य से 2 2 से 3 6 खगोलीय इकाइयों के अंतर पर परिक्रमा करते रहते हैं ।

पर कुछ ऐस लघुग्रहा की भी खोज हुई है जो ठीक बृहस्पति की कक्षा मे इसके कुछ आगे और कछ पीछें समूह बनाकर सूर्य की परिक्रमा करते रहते हैं। इन लघुग्रहो को ट्रोजन युद्ध के बीरो के नाम दिए गए हैं।

गणित अद्दम्त विषय है। कई बार ऐसा होता है कि पहले सिर्फ कागज के पन्तो पर गणितीय नियम खोजे जाते हैं और उनके उदाहरण भौतिक जगत में बाद में मिसते हैं। फास भ लाग्राज (1736-1813 ई) नाम के एफ बहुत बड़े गणितं हुए हैं। उन्होंने ग्रहों की स्थिरता के बारे में गहरा अध्ययन किया। उन्होंने एक समबाह निभुज की कर्पना की अन्होंने यह भी इस निभुज के तीन सिरो पर आकाश के तीन पिड स्थात हैं। उन्होंने यह भी सोचा कि तीन पिड स्थात हैं। उन्होंने यह भी सोचा कि तीन पिड स्थात हैं। उन्होंने यह भी सोचा कि तीन पिड सेव दा है। अनु की स्थात एक-भी बनी रहती है, परतु इनमें एक पिड स्थिर रहता है और शोध दों पिड इसकी परिक्रमा करते हैं।

अब सवाल है क्या तीन पिडोबाला ऐसा समबाह निभुज हमेशा ऐसा ही बना रहेगा? अपनी गणितीय गणेनाओं के आधार पर नाग्राज इस परिणाम पर पहुँचे कि यह समबाह निभुज हमेशा ऐसा ही बना रहेगा। यह शुद्ध गणितीय खोज थी। लाग्राज के समय में इस नियम के लिए भौतिक जगत् में कोई प्रमाज नहीं खोजा गया था। पर बृहस्पति की कक्षा में सूर्य की परिक्रमा करनेवाले ट्रोजन लायुग्रह खोजे गए, तो लाग्राज के नियम के लिए एक बढ़िया प्रमाण मिल गया। हम बता चुके हैं कि ट्रोजन लायुग्रह समूह



पायोनियर यान की बहस्पति ग्रह तक की यात्रा का पथ ।

बनाकर सूर्यं की परिक्रमा करते हैं। ट्रोजन लघुग्रह, बृहस्पति और सूर्यं को कोण-जिंदु मानने से आकाश में एक समबाह त्रिभुज बनता है। इनमें ट्रोजन लघुग्रह व बृहस्पित ग्रह सूर्यं की परिक्रमा करते हैं। इस ग्रह भी जानते हैं कि इन तीन पिडो से बना हुआ समबाह त्रिभुज हमेशा ऐसा ही बना रहता है। इस प्रकार लाग्नाज के गणितीय नियम के लिए सौर-मडल में एक उदाहरण मिल गया।

कोई सोचेगा कि ये इतने सारे लघुग्नह कहाँ से आए। कुछ वैज्ञानिकों का कहना है कि मगल और बृहस्पित के बीच प्राचीन काल में एक ग्रह था। युहस्पित के अत्यधिक आकर्षण के कारण यह ग्रह विखंडित हो गुया। कुछ वैज्ञानिकों ने यह भी कल्पना की है कि उस ग्रह पर बुद्धिमान प्राणियों का निवास था। किसी वजह से उस ग्रह में विस्फोट हो गया और उसके जो दुकडे-दुकड़े हुए, वे ही ये लघुग्नह हैं। छोटे-बड़े बहुत सारे लघुग्नह हैं, एरतु सबकों मिलाकर भी देखा जाए तो उनकी इब्य-राशि हमारी पृथ्वी के हजारे हिस्से के बराबर भी नही होगी।

अत सह्त-से वैज्ञानिक इस कल्पना में विश्वास नहीं करते कि बहुत प्राचीन काल में मंगल व बृहस्पित के बीच कोई ग्रह था। वे कहते हैं कि सौर-महल की उल्पिल के समय ही ये लयुग्रह अस्तिल्व में आ गए ये। घरती के वायुमडल में पहुँचने वाली उल्काएँ सभवत इन लघुग्रहों के टुकडे हैं।

ऐसा है लघुन्नहों का यह ससार । हमें स्मरण रखना चाहिए कि इन सभी लघु-प्रहों की ख़ोज 1800 ई के बाद हुई है।

बृहस्पति सबसे बडा ग्रह

अब तक जिन चार प्रमुख ग्रहों की हमने चर्चा की है, उनमें हमारी पृष्वी ही सबसे बड़ा ग्रह है । हमने यह भी देखा है कि बहुत सारे बौने ग्रह मुख्यत मगल और बृहस्पति के बीच के अवरिक्ष में सूर्य की परिक्रमा करते रहते हैं ।

लेकिन अब जिन ग्रहों का हमें परिचय प्राप्त करना है, वे बहुत बड़े हैं। क्रमश अधिकाधिक दूरी पर सूर्व की परिक्रमा करनेवाले ये बड़े ग्रह हैं बृहस्पति, शानि, यूरेनस और नेपंच्यून। इनमं भी बृहस्पति सबसे बड़ा ग्रह हैं। इरअसर्ल, बृहस्पति सौर-मडल का सबसे बड़ा ग्रह हैं। यह इसमें बड़ा ग्रह हैं। यह हमारी पृथ्वी के आकार के 1300 पिड इसमें समा सकते हैं।

प्राचीन काल के लोगों ने आकाश में जिन पाँच ग्रहों को पहचाना था, उनमें भुहस्पति भी एक है। भारतीय आख्यानों के अनुसार बृहस्पति वेचताओं के गुरु हैं। बैदिक साहित्य से ग्रह के रूप में बृहस्पति के उल्लेख मिलतें हैं। यूनीनियों ने इस ग्रह को जूपिटर नाम दिया था। जूपिटर यूनानियों के प्रमुख देखता थे।

प्राचीन काल के ज्योतिषियों ने आकाश में इस ग्रंह के भ्रमण का अध्यमन किया था। पर इस ग्रह की दूरी तथा आकार-प्रकार के बारे में उन्हें कोई जानकारी नहीं थी। उन्हें यह भी पता नहीं था कि कई चढ़ बृहस्पति की परिक्रमा करते हैं। महान शैनीलियों ने पहली बार अपनी दूरवीन से जनवरी 1610 ई में बृहस्पति के चार चड़े चुतों की खोज की।

हम जानते हैं िक गैलीलियों के समय में यूरोप के कहर ईसाई इन नई खाजों को स्वीक़ार करने के लिए तैयार नहीं थे। बाइबल के वचनों में और अरस्तु तथा तालेमी जैसे बैजानिकों के पूर्याने सिखातों में उनकी गहरी आस्था थी। वे मह मानने केलिए तैयार नहीं थे कि पृथ्वी सूर्य की भरिक्रमा करती है, चंद्र पर पहाड हैं और चार चंद्र बृहस्पति की परिक्रमा करते हैं।

हमारे देश में भी ऐसे बहुत-से लोग हैं जो सोचते हैं कि पुराने मृपि-मृमियों ने अपनी 'दिव्यदृष्टि' से सबक्छ जान लिया था। पर हमारे देश के किसी भी पुराने ग्रथ से बृहस्पति के चढ़ो के बारे मे उल्लेख नहीं मिलता । फिर भी, आज के वैज्ञानिक युग मे भी, बहुत-से लोग वैज्ञानिक 'ज्यातिय के बजाय फलित-ज्योतिय पर अधिक आस्पा रखकर अधिवश्वास के शिकार हो जाते हैं।

जो लोग सोचते हैं कि प्राने ज्योतिषिया ने सबकुछ जान लिया था, उन्हें गैलीलियो ने बड़ा अच्छा जवाब दिया था। व लिखते हैं 'पुराने ज्योतिषी सिर्फ़ और अंतर कान के धनी थे, परतु गैलीलियो के पास औंख व कान के अलावा एक दूरवीन भी है।"



बहरूपति ग्रह । इसमी सतह पर देखिए समातर पट्टे और ऊपर बाबी ओर विशाल 'लाल' छब्बा ।

दूरबो नो की सहायता से ही पिछले करीय 360 वर्षों में नए ग्रह नए उपग्रह और बहुत मारी मदाकिनियाँ खोजी गई हैं। फिर भी आज के खगोलविद् यह दावा नहीं करते कि उन्होंने विश्व के बारे में सबकुछ जान लिया है। वे बड़ी नम्रता से स्वीकार करते हैं कि अभी बहुत-कुछ जानना बादी है। बहस्पित को ही लीजिए। इस ग्रह के बारे में कई बाते जानी गई हैं पर सभी खगोलविद स्वीकार करते हैं कि बृहस्पित के बारे में अभी कई बाते अजात है।

यूहस्पित की दूरी हम जानते हैं। यह ग्रह 78 करोड किलोमीटर की औसत दूरी से सूर्य की परिक्रमा करता है। हमारी पृथ्वी 15 करोड किलोमीटर की औसत दूरी से सूर्य की परिक्रमा करती हैं। यूहस्पित की कक्षा इतनी विशाल है कि 13 किलोमीटर ग्रित सेकड के वेग से सूर्य की एक परिक्रमा पूरी करने में इसे हमारे करीब 12 साल लगते हैं अर्थात् बृहस्पति का एक वर्ष हमारे 12 सालों के बराबर होता है।

बृहस्पति के विष्ववृत्त पर इसका ब्यास 1 40 520 किलोमीटर है अर्थात् हमारी पृथ्वी के व्यास का लगभग 11 गुना । यह हम बता ही चुके हैं कि बृहस्पति हमारी पृथ्वी से 1300 गुना बड़ा है। पर यह पृथ्वी से 1300 गुना भारी नहीं है। कारण यह है कि बृहस्पति का चनत्व हमारी पृथ्वी के यनत्व से काफी कम है। पानी के चनत्व को 1 माने तो पृथ्वी को औसत पनत्व 5 5 है। पर इस हिसाब से बृहस्पति का अीमत घनत्व सिर्फ 1 3 है। फिर भी बृहस्पति हमारी पृथ्वी से 318 गुना भारी है।

्र कल्पना कीजिए कि हम बृहस्पित को छोडकर सौर-मडल के शोष सारे ग्रहो, उपग्रहो तथा लघुग्रहा को मिलाकर एक पिड अना लेते हैं। फिर भी इस किल्पत पिड से बृहस्पित ग्रह दो गुना बडा होगा। बृहस्पित से नूर्य 1047 गुना बडा है। कुल 16 चद्र इस बृहस्पित ग्रह की पिरक्रमा फरते हैं। बृहस्पित की इसी भव्यता के कारण कई वंज्ञानिक इस सौर-मडल का 'वहारा सर्थ' मानते हैं।

यह ग्रह इतना बडा होने पर भी सिर्फ 10 घटो से अपनी धुरी पर एक परिक्रमा पूरी कर लेता है। अर्थात, बृहस्पति का दिन सिर्फ 10 घटो रुग होता रहे। यह तेजी से अपनी धुरी पर परिक्रमा करता है, इसलिए अपकेदी बल के कारण इसके विधुवनृत्तीय प्रदेश पर अधिक तब्बराशिय जमा हो गई है। अत इस देवगुरु बृहस्पति का पेट फूल गया है और तोद निकल आई है।

णृहस्पिति की संतह को हम नहीं देख सकते अत नहीं जानते कि इसकी सतह कैसी है। कारण यह है कि इस ग्रह पर हजारो किलोमीटर ऊँचा वागुमङ्ग है। दूरवीन से जिस गुहस्पिति को हम देखते हैं वह इसका वाहरी स्वरूप है। गृहस्पिति का यह वागुमङ्ग मुख्यत हाइड्रोजन मीयेन तथा एमोनिया गैसो से बना है। ये विषैली गैसे हैं।

मृहस्पित की सतह पर इस ग्रह का गुरुत्वाकर्पण पृथ्वी के सतह-गुरुत्वाकर्पण से 2 35 गुना अधिक है। अत धरती का कोई आदमी यदि बृहस्पित की सतह पर पहुँचेगा तो उसका वजन 2 35 गुना अधिक हो जाएगा। बृहस्पिति पर वियेला वातावरण है, इसलिए आदमी को अपने साथ आक्सीजन के सिलिवर ले जाने होगे। यदि वह पृष्वी से 60 किलोग्राम वजन का सिलिवर ले जाता है, तो बृहस्पित की सतह पर उस सिलिवर का वजन 140 किलोग्राम हो जाएगा।

अत स्पप्ट है कि घरती का मानव बडी मृश्विक्त से ही बृहस्पति की सतह पर खडा रहकर चल पाएगा। थोडी देर के लिए हम मान भी ले कि घरती का मानव बृहस्पति के गुरुत्वाकर्षण को सह लेगा, पर बृहस्पति के ऊपर के बायुमडल के मयानक वाब को बहु कैसे सहन कर पाएगा? बृहस्पति के वायुमडल का बाब इतना अधिक है कि उसके नीचे फौलाइ के बने अतरिक्ष-यान भी चक्रनाजुर हो जाएंगे!

दरअसल, अभी तक यह भी निश्चित नहीं हो पाया है कि बृहस्पित की कोई ठोस सतह है या नहीं । बृहस्पित के औसत चनत्व पर विचार करने से स्पष्ट होता है कि इस ग्रह के केडमाग की ठोस गुठली बहुत बडी नहीं हो सकती । इस गुठली के ऊपर जमी हुईं गैसो की बहुत बडी परत हो सकती है । इसके ऊपर तरनरूप गैसो के गहरे सागर होगें । और इन सकके उपर है हजारों किलोमीटर की जैजाई तक फैला हुआ गैसीय वायुमडन । वायमडल से पिरे हुए इसी बृहस्पित को हम दुरबीन से देख सकते हैं।

बृहस्पति को यदि हम दूरबीन से देखे तो इस पर हमें कई काले पट्टे डिखाई देते हैं। ये पट्टे इस ग्रह के विषवनुत्त के समानातर हैं। सभवत ये

बहस्पति के वायमडल में निर्मित बादलों के पट्टे हैं ।

पर बृहस्पति की सबसे अद्भुत बीज है इसकी सतह पर दिखाई सेनाला एक विशाल लाल धन्या। यह अहाकार है 40 हजार किलोमीटर लाबा और 10 हजार किलोमीटर चौडा। अल यह हमारी पृथ्वी के के उत्तर के बराबर है। सर्वप्रथम 1878 ई में इस धन्ने को बता गया पा। तम से आज तक इस लाल धन्ने के बारो में कई अनुमान लगाए गए हैं। समसे मजेवार बात यह है कि इस धन्ने के करार बादल नहीं ठहरते। यह धन्ना एक स्थान पर स्थिर भी नहीं है। इसका रगः भी पीका और गरार होता है। रहले यह सुझान दिया गया था कि बुहस्पति पर कोई विशाल ज्वालामुखी है और उसके फैले हए तप्त लोव का क्षेत्र साल धन्ने के रूप में दिखाई देता है। पर समन यही जान पडता है कि यह चहस्पति के निचले वायुमडल में काई अर्ध-सचन पिड है। किनु निश्चित रूप से कुछ नहीं कहा जा सकता।

बृहस्पति हमारी पृष्वी की अपेक्षा सूर्य से पाँच गुना अधिक दूर है। इसलिए वहाँ सूर्य का बहुत कम ताप पहुँचता है। बृहस्पति के वायुमबल का तापमान शुन्य के नीचे 100°सटीग्रेड रहता है। बृहस्पति को सूर्य से जितना , ताप मिलता है, उससे अधिक ताप यह उत्सर्जित करता है।

आकाश में सूर्य-जैसे तारे कई प्रकार की किरणा का उत्सर्जन करते रहते हैं। मौर-मडल के ग्रह सूर्य के प्रकाश से चमकते हैं। इसलिए पहले सोचा गया था कि तारे ही रेडियो-तरणो का उत्सर्जन कर सकते हैं। पर 1955 ई में पहली बार पता चला कि बृहस्पित के कुछ विशेष स्थाना से रेडियो-तरगो का उत्सर्जन होता है। सौर-मडल का कोई भी अन्य ग्रह इस प्रकार रेडियो-तरगे नहीं फेकता। इस माने में बृहस्पित सौर-मडल का एक अदभत ग्रह है।

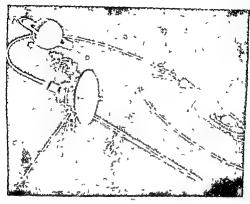
फिर भी ये अपने ग्रह की तुलना में काफी छोटे हैं। बूहस्पति का अंतिम बद्र सिनोपे करीब ढाई करोड़ किलोमीटर की दूरी से इस ग्रह की परिक्रमा करता है। यह भी पता चला है कि ऑतम बार बद्र उलटी दिशा में बूहस्पति की परिक्रमा करते हैं।

सभी थातो पर विचार करे तो लगता है कि बृहस्पित एक स्वतत्र ससार है। समन है कि बहुत प्राचीन काल में यह ग्रह एक तारा ही रहा हो। यह ग्रह इतना थडा है कि यदि हमारा सूर्य एकाएक गायब हो जाए तो सौर-मडल के इसरे ग्रह इसकी परिक्रमा करने लग जाएंगे!

धरती से भेजे गए कई अतरिक्ष-यान छह महीने की यात्रा के बाद मगल ग्रह पर पहुँच चुके हें । इसी गति से यदि किसी यान को बृहस्पित की और भेजा जाए तो वह करीब तीन साल बाद ही इस ग्रह के पास पहुँचेगा । लेकिन कुछ उच्च बेग तथा परवलय के पथ पर भेजे गए यान करीब एक साल बाद बृहस्पित के पास पहुँच सकते हैं ।

मार्च 1972 ई में अमरीका के वैज्ञानिकों ने स्वचालित पायोनियर-10 यान को बृहस्पित की और भेजा। 22 महीना की यात्रा के बाद यह मार दिसबर, 1973 में बृहस्पित से 130 हजार किलोमीटर के अंतर से गुजरकर आगे सुदूर सौर-मडल में पहुँच गया। तदनतर पायोनियर-11 यान भी मुहस्पित के समीप से गुजरकर शांव की और आगे बृह गया।

पायोनियर यानो के बाद अमरीका के दो वायजर यान बृहस्पति के समीप पहुँच कर आगे बढ़ गए। सितंबर 1977 में छोड़ा गया वायजर-1 यान मार्च 1979 में बृहस्पति के समीप पहुँचा। अगस्त 1977 में छोड़ा गया वायजर-2 यान जुलाई 1979 में बृहस्पति के पास पहुँचा।



बहरूपीत और शनि से भी आग गढ बका वायबर अतरिक्षयान

इन दोनो बायजर यानो से बृहस्पति के बारे में क्ष्मी नई जानकारी मिनी है। पहले बृहस्पित के 12 चढ़ो की हमे जानकारी थी। अब मृहस्पित के बढ़ों की सख्या 16 पर पहुँच गई है। बृहस्पित के और भी कुछ चड़ खोजे जा सकते हैं।

युहस्पति के बारे में सबसे महत्वपूर्ण नई खोज यह है कि शांन की तरह इस ग्रह के इर्द-गिर्द भी बलय हैं, मगर शनि से कुछ कम पने। वायजर-1 द्वारा भेजे गए एक चित्र में पहली बार बृहस्पति के बलया की खाज हुई। फिर वायजर-2 ने भी बृहस्पति के बलय होने की पुष्टि दी।

इस प्रकार चृहस्पति की टोह सेन का सिलसिला शुरू हो जाएगा। धरती का मानन सबसे पहले चृहस्पति के किसी चढ़ पर ही उत्तर पाएगा। मृहस्पति का जब निकट से अध्ययन होगा, तभी हम इस यह के बार मे यथार्थ जानवारी मिलगी और तभी धरती वा मानब इस विशाल यह के बातावरण म उत्तरन कर साहस कर सबेगा।

शनि सबसे सुदर ग्रह

सौर-महल के सबसे बड़े ग्रह बृहस्पति के बाद शनि ग्रह की कक्षा है। शनि सौर-महल का दूसरा चड़ा ग्रह है। यह हमारी पृथ्वी से करीब 750 गुना बड़ा है। शनि के गोले का ब्यास 116 हजार किलोमीटर है अर्थात्, पृथ्वी के ब्यास से करीब नौ गना अधिक।

सूर्य से शानि ग्रह की औसत दूरी 143 करोड़ किलोमीटर है। यह ग्रह प्रति सेकड़ 9 6 किलोमीटर की औसत गति से हमारे करीब 30 वर्षों मे सूर्य का एक चक्कर लगाता है। अत 90 साल का कोई बूढ़ा आदमी यदि शनि ग्रह पर पहुँचेगा, तो उस ग्रह वे अनुसार उसकी उम्र होगी सिर्फ तीन साल!

हमारी पृथ्वी सूर्य से करीब 15 करोड किलोमीटर दूर है। तुलना मे शिन ग्रह दस गुना अधिक दूर है। इसे दूरयीन के बिना कोरी ऑखो से भी आकाश में पहचाना जा सकता है। पुराने जमाने के लोगों ने इस पीले चमकीले ग्रह को पहचान ित्या था। प्राचीन काल के ज्योतिपिया को सूर्य चद्र और कलपनिक राहु-कंतु के अलावा जिन पींच ग्रहों का ज्ञान था उनमें शनि चलसे अधिक दर था।

शनि को 'शनेश्चर' भी कहते हैं। आकाश के गोल पर यह ग्रह बहुत धीमी गति से चलता दिखाई देता है, इसीलिए प्राचीन काल के लोगा ने इसे शनै चर नाम' दिया था। 'शनै चर' का अथ होता है—धीमी गति से चलने नाला।

लेकिन बाद के लोगों ने इस श्रानैश्चर को 'सनीचर' बना डाला। सनीचर का नाम लेते ही अधिवश्वासियों की रूह कपिने लगती है। फिलत-ज्योतिपिया के पाधिया में इस ग्रह को इतना अश्वभ माना गया है कि जिस राशि में इनका निवास होता है उसके आते और पीछे की राशियां को भी यह छेडता है। एक बार यदि यह ग्रह किसी की राशि में पहुँच जाए तो फिर साढ मान तक उसकी धेर नहीं।

हमारे दश के पुराने ग्रथो म शनि को 'मॉथन्' भी कहा गया है । मॉथन् का अर्थ मथन वाला या पीडा देने वाला भी हाता है । इस अर्थ के आधार पर भी शनि को कप्ट देने वाला ग्रह मान लिया गया । वस्तुत काफी प्राचीन



पार्गोतपर-।। नामक स्वचातित यान जिसे अप्रैल 1973 में छोडा गया था. शनि के समीप से हाकर आगे वढ गया है। इस काल्पनिक चित्र में शांति उसके बसयो. पार्योनियर पान और शनि के प्रसन्ध क्रपछले को क्षत्रांका गया है।

काल में ही शाि को एक अनिष्टकारी यह समझ लिया गया था। महाभारत के 'भीष्मपर्व में शानेश्वर का उल्लेख है- 'पूर्वाफास्तृती को पफडकर शािन उसे पीडित करना। शानश्वर विशाखा नक्षत्र के सभीप वर्ष भर रहता और प्रहो की य स्थितियाँ अस्थत अनिष्टकारी है।'

हमारी पौर्याणक कथा आ क अनुसार शनि महाराज सूर्य के पुत्र हैं। भैंसा इनका बाहन है। पाश्चात्य ज्योतिय मे शनि प्रा सैटर्न कहने हैं। मनानी आख्यानों क अनुसार मैटर्न जूपीटर केपिता हैं। रोमन नाग सैटर्न को पूर्विप का दवता मानत थं। हमार दश मे शिन महाराज तेल के देवता धन गढ़ हैं।

पूराने जमान के ज्योतिषयों न पता नहीं क्या, शनि को एक अस्पत अशुभ यह करार दिया था। ईसा की एकी मदी के महान भारतीय ज्योतिषी वसाहमिहिट ने ता अपने बुक्त्सिहता ग्रथ में शनि के अशुभ फलो के घारे में शानैश्वराचार नामक एक स्वतन अध्याय ही लिख डाला। याद के फलित-ज्योतिषया ने वराहमिहिर का ही अधानुकरण किया।

बस्तुत शीन सौर-मडन का सर्वाधिक सुदर यह है। लेकिन पुराने जमाने के ज्यांसियी अपने कोरी आंखों से इस ग्रह की सुदरता को देखने या पहचानने में समर्थ नहीं थे। अभी 1609 ई तक किमी वो भी आकाश बी ज्यांतिया को दिव्य दृष्टि से देखा का अवसर-नहीं मिला था। गैसीलियों ने पहली बार दिव्य दृष्टि' अर्थात् दूरबीन से आकाश का अवलोकन किया। जो कोई भी दूरबीन से शानि को देखेगा, इस ग्रह के बारे में उसके पुराने खयाल अवश्य बदल जाएँगे।

शान को यदि दूरबीन से देखा जाए, तो इस ग्रह के चहुँऔर बलय (फकण)दिखाई देते हैं। प्रकृति ने इस ग्रह के गले मे खूबसूरत हार डाल दिए हैं। शान के इन बलया या ककणां ने इस ग्रह को सीर-मडल का सबसे सुदर एव मनाहर पिड बना दिया है। पुराने जमाने के ज्योतिषयों को शानि के इन बलयों की जानकारी नहीं थी। शानि के अद्भुत बलयों और इसकी अन्य अनक विशेषताओं के बारे में विस्तृत जानकारी हमें आधुनिक काल में ही मिली है। इससे भी ज्यादा प्रामाणिक जानकारी अतरिक्षयानों या युग शुरू होने के बाद पिछल करीब दो दशकों में मिली है।

शानि कमानुसार सौर-मडल का छठा ग्रह है। यह जुहस्पित और यूरेनस के बीच की कक्षा में सूर्य की परिक्रमा करता है। सूर्य से जुहस्पित ग्रह जितना दूर है, लगभग उतना ही गृहस्पित से शानि ग्रह दूर है। शानि ग्रह सता बड़ा है कि इसमें हमारी 750 पृष्टियों समा जा सकती हैं। परतु इस ग्रह का भार केवल 95 पृष्टियों के वराबर है। कारण यह है कि शानि की इन्यराशि का औसत पमत्व चहुत कम है—केवल 0 7 ग्राम पन-पदीमीटर (पानी का पनत्व। मामा जाता है।) अत शानि ग्रह को पानी के किसी बहुत पड़ महासागर में डालना सभव हो, तो यह उसमें बूबेगा नहीं, बल्कि रीरल तेरा जाएगा। सीर-मडल में सबसे हो, तो यह उसमें बूबेगा नहीं, बल्कि रीरल नग जाएगा। सीर-मडल में सबसे कम पनत्व वाला पिड शानि ही है।

शनि ग्रह अत्यत भद गति से हमारे फरीच तीस वर्षों मे सूर्य का एक चनकर लगाता है, इसिनए साल-अरके अतर के बाद भी आकाश में शनि पे स्थित में कोई विशोप परिवर्तन नहीं दिखाई देता। यह एक राशि में करीच बाई माल तक रहता है।



शनि ग्रह के दा दश्य

लेकिन शनि का दिन हमारेदिन से काफी छोटा होता है । यह प्रह 10 पटे और 14 मिनटो मे अपनी धुरी पर एक परिक्रमा पूरी कर लेता है । अत शनि का एक 'वर्ष इसके अपने करीब 25 000 दिनों के बराबर होगा। शनि ग्रह सर्य से हमारी अपेक्षा करीब दस गुना अधिक दूर है इसितए बहुत कम सूर्यताप उस ग्रह तक पहुँचता है—पृथ्वी का मान सौवां हिन्सा। इसितए शनि के वायुमडल का तापमान शृन्य के नीचे 150º सेटीग्रेड के आसपास रहता है। शनि एक अत्यत ठडा ग्रह है।

बृहस्पति की तरह शानि का वायुमब्ल भी हाइड्रोजन, हीलियम भीथेन तथा एमोनिया मैसो से बना है। शानि की सतह के बारे मे हमे कोई जानकारी नहीं है। हम केवल इसके चमकीले बाहरी वायुमब्हल को ही देख सकते हैं। शानि के केद्रभाग मे ठोस गुठनी होनी चाहिए। लेकिन चढ़मा, पगल या शुक्र की तरह शानि की सतह पर जतर पाना आदमी के लिए सभव नहीं होता।

प्राचीन काल के ज्योतिषयों को सौर-भड़ल के केवल एक बद्र की जानकारी थी। गैलीलियों ने पहली बार 1610 में बुहल्पति के बार बद्दों की खोज की। ग्रहों की परिक्रमा करने वाले इन पिडों को अब हम उपग्रह कहते हैं। समुबे सौर-मड़ल में अब तक करीब साठ उपग्रह खोजे गए हैं।

अभी दो दशक पहले तक शानि के दस उपग्रह खोजे गए थे। लेकिन अब शानि के उपग्रहा की सख्या 17 पर पहुँच गई है। धनती से भजे गए स्वचालित अतरिक्षायान पायोजियर तथा बायजर शानि के नजदीक पहुँजे और इन्ही के जरिए इस ग्रह के सात नए उपग्रह खोजे गए। शानि के और भी कछ बह हो सकते हैं।

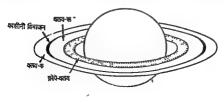
थानि का सबसे बडा चद्र टाइटन सौर-महल का सर्वाधिक महत्वपूर्ण और दिलचस्प उपग्रह है। टाइटन हमारे चद्र से भी क्यफी बडा है। इसका ब्यास 5150 किलामीटर है। अभी कुछ माल पहले तक टाइटन वो ही मीर-महल का सबसे बडा उपग्रह समझा जाता था परतु वायगर यान की क्योजबीन से पता चला है कि बृहस्पति का नैनीमीडे उपग्रह सौर-महल का सबसे बडा उपग्रह है।

लेकिन टाइटन की सबसे अब्भूत बीज है इस पर मौजूद प्रना बायुमहल । मुख्य रूप से नाइट्रोजन से बना टाइटन का यह बायुमहल हमारी पृथ्वी के बायुमहल से भी ज्यादा घना और भारी है । टाइटम के बायुमहल मं मीयेन भी पर्याप्त मात्रा में मौजूद है । इस उपकर टाइटन को पृथ्वी की तरह का एक ऐसा पिंड माना जा भवता है जिस पर मीथेन पानी की भूमिका अना करती है । भीथेन के बांग से बनने बाल कई किस्स के अन् जीवक तत्वा पर निमाण बर मक्त हैं । इसिकत त्वा कई विकास के अन् अध्ययन की चींप्ट से टाइटन का बड़ा महत्व हैं । टाइटन की पीरिस्मितों का अध्ययन की चींप्ट से टाइटन का बड़ा महत्व है । टाइटन की पीरिस्मितों का अध्ययन कर के पता लगाया जा सकता है कि ती र-चार अरब साल पहल धरती पर प्राथमिक जीवों का अभ्युदय किस प्रकार हुआ होगा।

शांम की सतह पर अतरिक्षयान को उतारना तो सभव नही है, परत् टाइटन की सतह पर अतरिक्षयान को उतारा जा सकता है। इसलिए मगल ग्रह के बाद टाइटन उपग्रह पर ही अतरिक्षयान के जाएँगे।

शानि ग्रह की सबसे आकर्षक चीज है इसके चहुँजीर के बतय या ककण। सबसे पहले गैनीलियों ने ही इनकी खोज की थी। अभी कुछ साल पहले तक शानि के तीन स्मष्ट बलय पहचाने गए थे। इनके बीच में कुछ खाली जगह भी है। शानि के ये बलय इस ग्रह के विपुवनृत्तीय समतल में ही पितकमा करते हैं। इघर के कुछ बचाँ में पायोनियर और वायजर यानो के जिएए शनि के और भी कुछ बलय खोजे गए हैं। इन बलयों की सख्या अब सात पर पहुँच गई है।

ताजी जानकारी के अनुसार बृहस्पति, यूरेनस और नेपच्यून के हर्द-गिर्द भी वलय हैं, परतु शनि के बलय ज्यादा विस्तृत ओर स्पष्ट हैं। ये शनि की सतह से करीब 50 हजार किलोमीटर की ऊँचाई पर शुरू होते हैं और वो लाख किलोमीटर से भी अधिक दूरी तक फैले हुए हैं। लेकिन इनकी मोटाई बहुत कम है। खगोलीबर्वों का मत है कि इनकी मोटाई 10 किलोमीटर से अधिक नहीं हो सकती। इसीलिए विशोष अवसरों पर शनि के ये बलय हमे पत्तली रेखा-जैसे दिखाई देते हैं। कभी-कभी इन बलयों मे से दूर के तारों के देखा जा सकता है।



ज्ञानि के वलय

शानि के ये बलय ठोस नहीं हो सकते । ये छोटे-छोटे टुकड़ां से बने हैं । ये टुकडे वर्फ से आच्छादित हैं, इसीलिए शनि के ये बलय खूब चमकते हैं । शानि के इन वसर्यों की उत्पत्ति के बारे में कई सिद्धात प्रस्तृत किए गए हैं । कुछ खगोलविदो का कहना है कि शनि के समीप एक उपग्रह था। शनि के अत्यधिक गुरूत्वाकर्षण बल के कारण वह उपग्रह विखंडित हो गया और उसी के टुकडो से ये बलय बने हैं।

दूसरा सिद्धात यह है कि शांन की उत्पत्ति के समय से ही ये वलय मौजूद हैं। ऐसे ही बलये से बाद में उपग्रह बनते हैं। ये वलय आगे जाकर शांन के नए उपग्रहों को जन्म दे सकते हैं।

जो भी हो, शनि हमारे सौर-मडल का एक अद्युत और सुदर पह है। किसी भी प्रह को शुप या अशुभ समझने का कोई भौतिक कारण नहीं है। शनि तो हमारे सौर-मडल का सबसे खबसरत प्रह है।

यूरेनस और नेपच्यून

आकारा के बुध, शुक्त, मगल, बृहस्पति तथा शनि ग्रहों को हजारों साल पहले खोज निया गया था। इसिनए हम नहीं जानते कि सर्वप्रथम किन ज्योतियों ने इन ग्रहों की खोज की थी। पर इन ग्रहों से अधिक दूरी पर जो तीन नए ग्रह खोजे गए हैं, उनका इतिहास हम जानते हैं। ये तीन नए ग्रह हैं पूरेनस, नेपच्यून और प्लूटों। पिछले दो सौ साल मे ही ये ग्रह खोजे गए हैं। इनकी खोज की कथा बढी ही दिलचरप है।

पहली बात यह है कि पुराने जमाने के ज्योतियी इन तीन नए ग्रहो की खोज कर ही नही सकते थे। जिन दो प्रमुख साधनो से इन ग्रहो की खोज हुई, वे हैं गणितीय नियम और दूरवीन। केपसर ने ग्रहो की गतियों के नियम खोज निकाले। गैलीलियों ने 1609 ई में पहली दूरबीन बनाई। न्यूटन ने गुरुत्वाकर्यण-सिद्धात की स्थापना की। इन्ही साधनो से आकाश में ये तीन नए ग्रह तथा अन्य अनेक पिड खोजे गए हैं।

एक बात और । गैलीलियो की पहली दूरबीन इन नए ग्रहो को खोजने में समर्थ नहीं थी । इसीलिए गैलीलियो इन ग्रहों की खोज नहीं कर पाए थे । इसी प्रकार, केवल केपलर तथा न्यूटन के गणितीय सिद्धांतों से इन ग्रहों को खोजना सभव नहीं था । केपलर व न्यूटन के बाद यूरोप के अन्य कई गणितज्ञों ने उनके सिद्धांतों को परिष्कृत किया तभी ये नए ग्रह आकाश में होजे गए ।

अठारहवी सदी में यूरोप के कई विद्वान सोचने लग गए थे कि ह्यगोलिवदों ने आकाश के बारे में लगभग सबकुछ जान लिया है। इसलिए जब इगर्नैंड के एक ज्योतियी विस्तियम हर्षोत्त (1738-1822) ने 13 मार्च 1781 ई को पोषित किया कि उन्होंने एक नए ग्रह की खोज की है, तो सभी चिकत रह गए।

नए प्रह की खोज करने के पहले इगलैंड के गणितज्ञ तथा ज्योतिपी हर्शेल के नाम से अपरिचित ये। हर्शेल दरअसल सगीत के प्रमी थे। महज शौक की खातिर उन्होंने आकाश की ज्योतियों का अध्ययन शरू कर दिया या। दूरवीने बनाने का उन्हें शौक था। अधिकाधिक प्रकाश को ग्रहण करने के उद्देश्य से उन्होंने बड़ी-बड़ी दूरबीनें बनाई थी। अपन्नी श्रीत को प्रदेश की मदद से ही वे सौर-मदल के एक नए ग्रह की खोज कर पाए।

लेकिन उनका खोज-कार्य यही तक सीमित नहीं रहा। उन्होंने नक्षत्रों तया आकाशगगा के बारे में भी बहुत-सी नई बातें खोज निकाती। उनकी इन खोजों से खगोल-विज्ञान में एक नए युग की शुरुआत हुई। हशील कहते थे "एक भी नया तथ्य सामने जा जाए तो हमें अपने पुराने सिद्धात को सशोधित कर केना चाहिए।"

हर्शोल अपने समय के सबसे बड़े खगोलविद थे। एक नए ग्रह के खोजकत्ता के रूप मे उनका नाम हमेशा अमर रहेगा। सौर-मडल के इस नए ग्रह को पूरेनस नाम दिया गया। यूनानी आख्यानो के अनुसार यूरेनस पूपिटर (शृहरूपति) के पितामह और सैटर्न (शान) के पिता हैं। इसिलए सैटर्न की कक्षा के परे खोजे गए इस नए ग्रह को 'यूरेनस' नाम दिया गया।

यूरेनस भी बहुत बडा प्रह है। यह सीर-मडल का तीसरा बडा प्रह है। यूरेनस के गोले का व्यास 48 हजार किलोमीटर है। इसका भार 15 पृष्टियों के बराबर होगा। यूरेनस का औसत घनत्व 15 है।

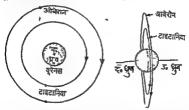
यह ग्रह 287 करोड़ किलोमीटर की औसत दूरी से सूर्य की परिक्रमा करता है। इसका अर्थ यह हुआ कि यह हमारी पृष्वी की अपेक्षा 19 गुना अधिक दूर है। यह ग्रह करीब 7 किलोमीटर प्रति सेकड की गति से हमारे 84 वर्षों में सूर्य की एक परिक्रमा पूरी करता है।

लेकिन यह ग्रह सिर्फ 11 घटो में अपनी धुरी पर एक चमकर काट लेता है। यूरेनस भी कुछ-कुछ बृहस्पति और शनि की तरह का ग्रह है। दूरबीन से इसका सिर्फ बाहरी वायुमडल ही हमें दिखाई देता है। इसका घना वायुमडल मुख्यत मीथेन व हाइड्रोजन गैसों से बना है। यूरेनस तक बहुत कम सुर्य-ताप यहुँचता है, इसिल्प इसके वायुमडल का तापमान शून्य के लेकि उठा है।

यूरेनस यचिए रचना की वृष्टि से बृहस्पति व शानि-जैसा ग्रह है परत् एक बात में यह सीर-मडल का बड़ा ही विचित्र ग्रह है। हमने चताया है कि सीर-मडल के सभी ग्रह लगभग एक समतल में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। यह है ग्रहों का समतल अथवा खगोल का क्रातिवृत्त । ग्रहों के इस समतल के साथ लब रेखा खीचिए। सभी ग्रहों की धृरियाँ इस जब के साथ कम-ज्यादा अशो का कोण बनाती है। बृहस्पति की सुरी इस जब के साथ कम 55 अशों का का कोण बनाती है। बृहस्पति की सुरी इस जब के साथ सिर्फ 3 अशों का कोण बनाती है। बृहस्पति की सुरी इस लब के साथ सिर्फ 3 अशों का ग्रहों के समतल में ही रहता है।

लेकिन यूरेनस की स्थिति एकदम उलटी है। इस ग्रह की धुरी उस लव के साथ 98 अशो का कोण बनाती है। इसका अर्थ यह हुआ कि यूरेनस की धुरी नगभग गहों के समतल में रहती है। इसिलए जैसी स्थिति पृथ्वी के धूवीय प्रदेशों पर रहती है, वैसी ही स्थिति यूरेनस के विष्ववृत्त पर रहती है। यूरेनस ग्रह के धूव पर खड़े रहे तो सूर्य सिर के ऊपर दिखाई देता। इसिलए यूरेनस के धूवीय प्रदेशा को ही अधिक सूर्य-ताप मिनता है।

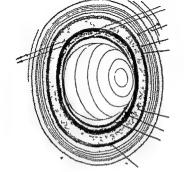
अब तक यूरेनस के पद्गह चढ़ खोजे गए हैं। इसके सबमें बड़े चढ़ का नाम दाइटानिया है। इस चढ़ को व्यास लगभग 1700 किलोमीटर है। अत यूरेनस के सबसे बड़े चढ़ से हमारा चढ़ हुगुना बड़ा है।



यूरेनस ग्रह की धुरी लगभग ग्रहीय समवल में है (बाई ओर का चित्र)। इसलिए पृष्टी से हम इस ग्रह के दक्षिणी धुन को रेखते हैं और इसके चढ़ हमें उल्टी दिशा में परिक्रमा करते दिखाई देते हैं। (बाई ओर का चित्र)

लेकिन यूरेनस के इन चड़ों की गति बड़ी बिचित्र है। सभी ग्रहों के चड़ इनके विषवनुत्तों के समतल में परिक्रमा करते हैं। चूंकि ग्रहों के बिचुवनृत्तों के समतल लगभग ग्रहों के समतल में ही हैं, इसलिए ये चड़ भी उसी समतल में परिक्रमा करते हैं।

यूरेनस के चद्र भी इस ग्रह के विष्ववृत्त के समतल मे परिक्रमा करते हैं। लेकिन हमने देखा है कि यूरेनस की घुरी ग्रहों के समतल के लब के साथ 98 अशों का कोण बनाती हैं। इसिनए यूरेनस के चद्र ग्रहों के समतल के साथ करीब एक समकोण बनाते हुए परिक्रमा करते हैं। यूरेनस ग्रह के उत्तरी शुव के उपर संइन उत्तरी को देखा जाए तो ये दूसरे चद्रों की तरह ही परिक्रमा करते दिखाई देशे। लेकिन हमारी पृथ्वी से ये उन्टी दिशा मे चकर काटते दिखाई देते हैं।



मानमूर और नैनीताल की वेधशाओं से 10 मार्च 1977-को खाने गए यूरेनम के बलयों का आरोख ।

पता चला है कि शानि व जुहस्पति की तन्ह यूरेनस ग्रह के हर्द-निर्ध भी बलय हैं। मार्च 1977 में यूरनस के इन बलयो की खान करन में हमारे देश की यावलूर (तीमलनाड्) और नैनीताल की बेधशालाओं ने महत्वपूर्ण भिनक अग्र की है।

ऐसा है सौर-मडल का यह सातवाँ ग्रह । इसी ग्रह की यति का अध्ययन करने स मौर-मडल के आठने ग्रह नैपच्यून की खोज हुई । नेपच्यून ग्रह की खोज पहले कागज के पन्नो पर हुई और तदनतर आकाश म

न्यूटन के गुरूत्वाकर्पण-सिद्धान से हमे यह जानकारी मिसती है कि विश्व क्व हर पिछ हर दूसर पिछ जे आकर्षित करते हैं। इस प्रकार, हमारी पृथ्वी को न केवल सूर्य अपनी ओर खीचता है, बल्कि चंद्र और सौर-मडल के दूसरे प्रह भी दस थाडा बहुत अपनी और खीख़ते हैं।

यूरेनस की खाज हान के बाद गणितजो ने इस ग्रह की कथा निर्धारित की । कथा निर्धारित करते समय इम बात का ध्यान रखा गया वा कि इस ग्रह पर सूर्य के अलावा बृहस्पित व शनि-जैसे ग्रहो का भी असर पडता है । लेकिन कुछ साल बाद खगोलियों ने देखा कि यूरेनस आकाश में ठीक उस स्थान पर नहीं है जहाँ गणित के हिसाब से इसे होना चाहिए था ।

इस अंतर का नया कारण हो सकता है? फ्रांस के एक खगोलिवर् सवेरिए इस समस्या पर गंभीरता से सोचने तने । अंत में वे इस नतीजे पर पहुँचे कि यूरेनस के परे कोई बडा पिंड होना चाहिए । त्वेरिए अपने कमरे में बैठकर काराज के पन्नों पर यूरेनस से भी अधिक दूर के इस किर्मत प्रह की कक्षा निर्धारित करने लगे । बडी कठिनाई तथा परिश्रम के बाद ही वे इस कहिपत ग्रह की गति व स्थिति निर्धारित कर पाए।

लबेरिए पेरिस में रहते थे। उस समय पेरिस में कोई शिनतशाली दूरबीन नहीं थी। इसिलए लबेरिए ने बर्लिन के एक खगालिदियों जोहान गाल्ले को पत्र लिखा। उसमें उन्होंने नए ग्रह की ग्रीत व स्थिति की जानकारी थी। ग्रो गाल्ले को लबेरिए का यह पत्र 23 सितबरें : 1846 ई. को मिता। उसी दिन गाल्ले ने दूरबीन से आकाश के उस निश्चित स्थान की ओर देखा। सचमुच ही उन्हों ने देखा एक नया 'छोटा तारा' दिखाई दिया। दूसरे दिन रात को उन्होंने देखा कि दूसरे तारों के सापेक्ष उस 'छोटे तारे' की स्थिति कुछ बदल गई है। अति सिद्ध हो गया कि यह तारा नहीं, बल्कि ग्रह है – लबेरिए हारा निर्धारित ग्रह।

इस नए ग्रह की खाज से सारे यूरोप मे तहलका मच गया। पर सबसे अधिक धक्का लगा इगर्लैंड के ज्योतिपियों को। कारण यह या कि लवेरिए के भी एक साल पहले कींब्रज विश्वविद्यालय के एक विद्यार्थी जोहन एडम्स ने इस नए ग्रह की गति व स्थिति निधारित की थी, ठीक लवेरिए की तरह। परतु एडम्स के प्राध्यापक ने उनकी इन यणनाओं को कोइ महत्त्व नहीं दिया। इस प्रकार कींब्रज में एक अच्छी दरबीन होने पर भी इस नए ग्रह को खोजने का श्रेय इगर्लेंड को नहीं मिल पाया।

इस नए ग्रह की खोज के सवाल को लेकर फ़ास व इगर्लैंड के ज्योतिपियों में कई साल तक काफी तनाव रहा । लेकिन राष्ट्रीय स्वाभिमान के सीमित तायरे से जपर उठकर एंडम्स व लवेरिए ने एक-दूसरे को इस खोज के लिए बघाइयों थी और वे गहरे मित्र खने रहे ।

इस नए ग्रह को नेपच्यून नाम दिया गया। रोमन कथाओं के अनुसार नेपच्यून सागरों के देवता हैं। हमारे देश के आख्यानों के अनुसार सागरों के देवता हैं। इसिलए कुछ लोग नेपच्यून को बरुण नाम देते हैं। लेकिन मैं समझता हूँ कि यूरोप के ज्योतिषियों ने पिछले दो-दीन सौ साल में ग्रहों, उपग्रहों तथा लयुग्रहा को देवी-देवताओं के जो नाम दिए हैं, उन्हें वदलने के परकर में हम नहीं पडना चाहिए। दरअसल, हमारे देवी-देवता भी उतने ही काल्पनिक हैं, जितने कि रोमन व यूनानी देवी-देवता।

नेपच्यून ऑकार-प्रकार में यूरेनस-जैसा ग्रह है। इस ग्रह का व्यास 45 हजार किलोमीटर है अर्थातु, पृथ्वी के व्यास का 3 5 गुना। लेकिन इसका पनत्व (2 2) यूरेनस के घनत्व से अधिक है। इसलिए नेपच्यून हमारी पृथ्वी से 17 गना भारी है।

सौर-मडल का यह आठवाँ ग्रह 450 करोड़ किलोमीटर की औसत दूरी से हमारे 165 बर्जी में मूर्य की एक परिक्रमा पूरी करता है। नेपच्यून की खोज 1846 ई में हुई। तब से अब तक इस ग्रह ने सूर्य की एक परिक्रमा भी पूरी नहीं की है। 2011 ई में ही यह ग्रह एक परिक्रमा पूरी कर पाएगा। यह ग्रह प्रति मेकड़ 5 4 किलोमीटर की औसत पति से सुर्य की परिक्रमा करता है।

नेपच्यून की धुरी ग्रहों के समतन के लब के माथ 29 अशो का कोण बनाती है। यह ग्रह 15 घटे और 48 मिनटों में अपनी धुरी पर एक चम्कर लगा लेता है। नेपच्यून का बायुमडल भी मीचेन व हाइड्रोजन गैसों से बना है।

अब तक नेपच्यून के बार बढ़ खोजे गए हैं। दो चढ़ों के नाम हैं ट्राइटन और निरीइद। दो छोटे चढ़ 1981 मे खोजे गए। ट्राइटन काफी नज़दीक से अपने ग्रह की परिक्रमा करता है और यह हमारे बढ़ से कुछ बढ़ा है। खगांनिदों का कहना है कि ट्राइटन हमार सौर-मडल का सबसे भारी घढ़ है। अत इस पर बायुमबल होने की भी सभावना है। यह उनटी दिशा में अपने ग्रह की परिक्रमा करता है। नेपच्यून का बूहत चढ़ काफी दूर से अपने ग्रह की परिक्रमा करता है। का उपने ग्रह की छोटा है।

वायजर-2 यान सितंबर 1989 में नेपच्यून के नजदीक पहुंच रहा है। तब इस ग्रह दे बारे में काफी नई जान रापि मिल सकती है। नेपच्यून के नए चढ़ों की खोज हो सकती है। खगोलविंदों का अनुमान है कि नेपच्यून के इर्द-गिर्द भी बतय ही सकते हैं।

 वायजर 2 यान ने जगस्त 1989 में नपन्धुन के नबदी क पह चकर इस ग्रह पर ज्वालामुखी खोजे इसके इर्द गिर्द वनए श्री छोज । नेपन्धुन के चर्डा की सहया अब 8 पर गहेंच गई है ।

प्लूटो अंतिम ग्रह

हमने देखा है कि 1781 ई में यूरेनल ग्रह की खोज हुई। फिर जब देखा गया कि इस ग्रह की कक्षा में कुछ गड़बड़ है तो पहले कागज के पन्नो पर और तदनतर आकाश में नेपच्यून की खोज हुई, 1846 ई में।

लेकिन समस्या नहीं सुनझी । यूरेनस की कक्षा में अब भी कृष्ठ गडबड बाकी थी । ऐसा क्यों ? खगोलविद सिर खुजसाने लगे । कही ऐसा तो नहीं है कि नेपच्यून के परे एक और ग्रह हो, जो यूरेनस को प्रभावित करता है ?

खगोलियों ने कल्पना की कि नेपच्यून के परे एक अदृश्य ग्रह है। फिर उन्होंने हिसाब लगाया कि यूरेनस को प्रमावित करनेवाला यह ग्रह कितनी दूर और कितना बड़ा होना चाहिए। प्रसिद्ध खगोलिव सायेल 1905 ई से इस अदृश्य ग्रह की खोज में जुट गए। सायेल ने अप्रीका के एसीनटान स्थान पर एक अच्छी वेधशाला खडी की थी। लेकिन अपनी मृत्यु (1916 ई) के समय तक लावेल इस नए ग्रह की खोज नहीं कर पाए।

लबिल के बाद दूसरे खगोलिबदों ने इस ग्रह की खोज जारी रखी। 1929 ई में अमरीका के एक तरुण खगोलिबद टॉमबो भी इस ग्रह की खोज में जुट गए। अब खगोलिबदों के पास आकार के अध्ययन के लिए एक और साधन था। अब वे आकारा के ग्रह-नक्षत्रों के चित्र उतारकर इनका अध्ययन कर सकते थे। कुछ रातों तक आकारा के किसी विशोप स्थान के वित्र उतारे जाएँ, तो उनमें तारे स्थिर दिखाई देगे, परतु ग्रह अपना स्थान बवतों विद्याई देंगे।

दरअसल, इसी तरीके से सौर-मडल के नीवे ग्रह की खोज हुई है। 1929 ई में आकाश के एक विशोष स्थान के बहुत सारे चित्र उतारे गए। फिर टॉमबो ने एक विशोष विधि से इन चित्रों का अध्ययन किया। अत में, प्रयम इन चित्रों में और तदनतर आकाश में, टॉमबो ने सौर-मडल के इस नए ग्रह को खोटा निकास। इस नए ग्रह को प्सूटो नाम दिया गया।

यूनानी आरयानो के अनुसार प्लूटो मृत्युलोक के देवता हैं और उनके राज्य में हमेशा धना अधकार रहता है। यह प्लूटो हमारी प्राचीन कथाओं के यमराज हागे ' इसलिए कुछ लोगो ने म्लूटो ग्रह को <mark>यम</mark> कहना शुरू कर दिया है '

अब देखिए यहाँ के आधार पर आदमी का भाग्य बतानेवाले फिलत-ज्योतिषियों का तमाशा। व खगोत्तिवहों ने प्लूटो ग्रह की छोज 1930 ई की । पुराने लिसी भी ज्योतिषी को इस ग्रह की जानवारी नहीं थी। लेकिन अब यह ग्रह छोजा गया है तो फलित-ज्योतिषी सिर्फ प्लूटो (यम) शब्द के अर्थ के आधार पर इस ग्रह छोज अशुभ मानने लगे हैं।

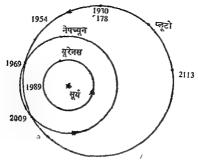
खगोलविदों ने सोचा या कि प्लूटों तक सूर्य का बहुत कम प्रकाश पहुँचता है इमलिए वहाँ पना अधवार होना चाहिए। इसीनिए उन्होंने इस नए ग्रह को प्लूटों नाम दिया। अन्य कोई कारण नहीं। पर प्लूटों अधकारमय ससार नहीं है। प्लूटों यह सूर्य से हमारी पृथ्वीं के अपेका 40 गृना अधिक दूर है, इसलिए वहाँ हमारी अपेका 1600 गुना कम सूर्य-प्रवाश पहुँचता है। फिर भी प्लूटों का दिन अधवारस्य नहीं होगा।

पूर्णिमा की रात को हमारे चह की रोशनी दिन के समय के सूर्य की रोशनी से 4 40 000 गुना फीकी होती है। सेकिन प्लूटो ग्रह पर दिन के समय सूर्य की रोशनी हमारे पूर्ण बढ़ की रोशानी से 275 गुना अधिक होगी। ज्या इतनी रोशनी को हम अधकार कह सकते हैं? अत प्लूटो का सप्तार (यमलोक) अधकारमय नहीं है। फीलत-ज्योतिषियों को गलत अर्थ और अधूरी जानकारी के आधार पर भाग्य बताने का धधा नहीं चलाना चाहिए।

च्लूटो एक अबुभूत प्रष्ठ है । यह 600 करोड़ किलोमीटर की औसत दूरी से हमारे लगभग 248 वर्षों में सूर्य की एक परिक्रमा पूरी करता है । हम जानते हैं कि प्रकाश की गति प्रति सेकड 3 00 000 किलोमीटर है । इस गति से सूर्य की किरणों को पृथ्वी तक पहुँचने में करीब 8 मिनट लगते हैं । लेकिन सूर्य की किरणों को प्लूटो ग्रह तक पहुँचने मे 333 मिनट अथवा माढ़े पींच घटे लगते हैं ।

च्लूटो ग्रह की कक्षा सीर-मडल के दूबरे सभी ग्रहो से अधिक अडाकार है। एक तरफ़ ग्रह ग्रह सूर्य से काफ़ी दूर चला जाता है, परत दूसरी और यह सूर्य के काफ़ी सभीप आ जाता है। इस न्यूनतम दूरी के समय प्लूटो की कक्षा नेपञ्चन की कक्षा के भीतर चली आती है।

प्लूटो ग्रह की खोज 1930 ई मे हुई। उस समय यह ग्रह सूर्य से काफी दूर था। लेकिन पिछले कुछ वर्षों से यह यूर्य के काफी समीप आ गया है। इस समय प्लूटो ग्रह नेपच्यून की अपेका सूर्य के काफिक नजरीक है। इस समय (1988 ई) सूर्य से प्लूटो की दूरी न्यूनतय है। पृथ्वी से भेजे गए अतिरक्ष-यान कम-सं-कम 10 साल बाद ही प्लूटो ग्रह के पात पहुँच सकते हैं। प्लूटो ग्रह 2113 ई मे नूर्य से यहतम दूरी पर रहेगा। 2178 ई मे यह



प्नुदो ग्रह की कक्षा

प्रह सीर-मडल मे पुन 'उसी स्थान' पर पहुँच जाएगा जहाँ 1930 ई मे इसकी खोज हुई थी।

हम देख जुके हैं कि ब्रहों की कक्षाएँ एक-दूसरे के साथ बहुत कम झुकी हुई हैं । इसीलिए हम कहते हैं कि सभी ग्रह लगभग एक समतल मे सूर्य की गरिकमा करते हैं । परतु प्लूटो कुछ निराला ग्रह है । इसकी कक्षा ग्रहों के समतल के साथ 17° का कोण बनाती है ।

बस, रूटों के बारे में इन्हीं कुछ बातों की हमें ऊंस जानकारी है। इस ग्रह के आकार-प्रयार तथा चनत्व के बारे में निश्चत रूप से कुछ नहीं कहा जा सकता। बहुत दूर होने से इस ग्रह के अध्ययन में अनेक कठिनाइयाँ हैं। खगोलियतों के हिमाब से नेपच्यून के परे का यह मौबाँ ग्रह चहुत मारी होना खाहिए था। सेकिन अब तक के अध्ययनों से जानकारी मित्ती है कि प्लूटों ग्रह हमारी पृथ्वी से कुछ हनका है। इसका व्यास क्रीच 5500 किलोमीटर है। इस प्रकार, प्लूटों बुध से कुछ बड़ा लेकिन मगल से कुछ छाटा ग्रह है।

इस पुस्तक के प्रथम तथा द्वितीय सरकरणों में मैंने लिखा था कि प्लूटों के किसी चंद्र की खोज नहीं हुई हैं । लेकिन प्लूटों का एक चंद्र हैं । इसटी खोज 1978 ई में हुई । प्लूटों के इस चंद्र को कारन नाम दिया गया है । यूनानी आख्यानों के अनुसार कारन एक मल्साह था जो मृतकों की आत्मानों को स्टाइक्स नदी के उस पार से जाकर यमलोक पहुँचा देता था । कारन उपग्रह का व्यास 1400 किलामीटर और भनत्व पानी के तृत्य है। संगोलविदों के मतानुसार कारन का खिचाब इतना अधिक है कि इसके तरफ की प्लूटों की सतह पर एक पर्वत ही ऊपर उठ गया है!

ऐसा हैं हमारे सीर-महल का यह नौवाँ ग्रह । लेकिन कोई भी सगोलियद स्वीकार नहीं करेगा वि प्लूटो ही सीर-महल वा अतिम ग्रह है । पिछले कई सालों से कई सगोलियद सीर-महल के बसवें ग्रह की सोज मं जुटे हुए हैं । हमारे देश वे 'नवग्रहों' की पूजा करने वाले लोग कह सकते हैं कि आकाश में दसवाँ ग्रह नहीं हो सबता । पर पहली बात यही है कि आज के नौं ग्रह पराने जमाने के 'नवग्रह' नहीं हैं।

दूसरी मात यह है कि नो ही नयों हमारे सौर-महल भं दस या ग्यारह या मारह यह भी हो तकते हैं। इसके लिए कारण भी मौजूद हैं। हमार सौर-महल में धूमकेत नामक पिड हैं। ये धूमकेत करवाधक अहाकार कहाजा में मूर्य की परिक्रमा करते हैं। कुछ धूमकेत मूरेनस नेपच्यान और प्लूटों प्रहों की परिक्रमाएँ करके सूर्य के सभीप लौटत हैं। अब कुछ ऐसे धूमकेत होणे गए हैं जो प्लूटों के परे काफी अधिक दूरी से लौट आते हैं। अब खाताबिह सोचते हैं कि उतमी दूरी पर सौर-महल का काई यह होना चाहिए। और भी कई कारण हैं।

कई रागोलिवदों ने प्लूटो के परे मौर-मडल के दसवे अदूश्य ग्रह के बारे में हिसाब लगाए हैं। इन हिसाबों के अनुसार दसवाँ ग्रह सूर्य से करीब 1150 करोड किलोमीटर भी औसत दूरी पर होना चाहिए। इस प्रकार यह अजात ग्रह प्लूटो से करीब दुगुनी दूरी पर और सूर्य एव पृष्वी की दूरी से 77 गुना अधिक दर होगा।

इतनी अधिक दूरी से हमें हैरानी ये नहीं पड़ना चाहिए। हमारा सौर-मडल हमारे सूर्य-तारे का परिवार है। आकाश के बहुत-से दूसरे तारों में से सबसे नजदीक का तारा हमसे करीब 4 प्रकाश-वर्ष अर्थात् 40 00 000 करोड किलोमीटर दूर हैं। तुलना में प्लूटो ग्रह सिएं 600 करोड किलोमीटर दूर है। इसिलए 1150 करोड किलोमीटर की दूरी पर सौर-मडल का दसवों ग्रह सूर्य की परिक्रमा करता हो तो इससे हमें आश्चर्य नहीं होना चाहिए।

दरअसल, सौर-मडल के कुछ पिड प्लूटो से भी अधिक दूरी पर जाकर लौट आत हैं। में हैं धूमकेतु।

धूमकेतु

धूम का अर्थ है धुआँ और केतु का अर्थ है पताका। इसलिए आकाश का जो दृश्य धुएँ की पताका-जैसा दिखाई देता है, उसे 'धूमकेतु' नाम दिया गया है। धूमकेतु को 'पुन्छल तारा' भी कहते हैं। पाश्चात्य ज्योतिय मे धूमकेतु को 'कॉमेट' कहते हैं। यह शब्द यूनानी भाषा के 'कोमेते' शब्द से बना है, जिसका अर्थ होता है 'लवे बालोचाला'।

धूमकेतु शब्द बहुत पुराना है। अथर्ववेद में धूमकेतु य उल्का शब्द आते हैं। महाभारत में भी धूमकेतु के उल्लेख हैं। एक स्थान पर कहा गया है—'महाभयकर धूमकेतु जब पृष्य नक्षन के पार पहुँचेगा तो भयकर युद्ध होगा।' इस प्रकार, पुराने जमाने धूमकेतु को भयकर खतर का सूचक समझा जाता था। छठी सवी में हमारे देश में वराहमिहिर एक बढे ज्योतिषी हुए। उन्होंने अपने 'बूहत्साहता' ग्रथ के 'केतुचार' अध्याय में विनाशक धूमकेतुओं के बारे में विस्तार से जानकारी दी है। वराह ने धूमकेतुओं के शुमाशुम फलों का ही ज्वादा जिक्र किया है। उन्होंने स्पष्ट लिख दिया कि किसी धूमकेतु के दर्शन होने या अस्त होने का काल गणित की विधि से नहीं जाना जा सकता (दर्शनमस्तयों वा न गणितविधिनास्य शनयते आत्मा)।

धूमफेतुओं से दूसरे देशों के लोग भी बेहद हरत थे। इसलिए पुराने ग्रयों में इन धूमकेतुओं के बारे में काफी जानकारी मिलती है। 1528 ई में यूरोंप के आकाश में एक धमकेतु फुकट हुआ। आग्नोई पीने अपनी 'आकाश के राजस' पुस्तक में इस धूमकेतु के बारे में जानकारी ही है। वे लिखते हैं ''यह धूमकेतु इतना भयकर था कि डर के मारे कई लोग मर गए

और बहुत-से बीमार पड़ गए।"-

में किन अब धूमकेतुओं से न कोई डरता है और न कोई बीमार पडता है। अब इन धूमकेतुओं के बारे में हम बहुत-सी बात जानते हैं। यूरोप के महान ज्योतिपी तीखों बाहे ने पहली बार 1577 ई में सिद्ध किया कि धूमकेतु पृथ्वी से बहुत दूर होते हैं चद्रमा से भी अधिक दूर। आइजेक न्यूटन के एक मित्र थे एडमड हेसी (1656-1742 ई)। न्यूटन के गुरुत्वाकर्षण-सिद्धात के प्रकाशन मे हेसी का बहुत बड़ा हाय या। धूमकेतुओं का अध्ययन करते हुए हेली इस परिणाम पर पहुँचे कि प्रहा की तरह धूमकेतुओं का अध्ययन करते हुए हेली इस परिणाम पर पहुँचे कि प्रहा के तरह धूमकेतु भी हमारे सौर-मडल के सदस्य हैं और ये सूर्य की परिक्रमा करते हैं।

चूंकि पुराने जमाने से धूमकेतुओं को विनाशक समझा गया था, इसलिए पुराने ग्रथों में यह जानकारी मिल जाती है कि आकाश में किस समय धूमकेतु दिखाई दिए। हेली ने इस पुरानी जानकारी का अध्ययन किया। उन्होंने जाना कि 1531 ई और 1607 ई में धूमकेतु दिखाई दिए

थे। 1682 ई में उन्होंने स्वय एक धूमकेत देखा था। हैली ने सोचा अर्थ के गरुत्वाकर्षण के कारण आव

हेली ने सोचा सूर्य के गुरुत्वाकर्षण के कारण आकाश के ग्रह सूर्य की परिक्रमा करते हैं और एक निश्चित्त समय से सूर्य का एक चनकर पूरा कर लेते हैं। इसी प्रकार धुमकेतुओं को भी एक निश्चित समय से मूर्य का एक चनकर पूरा कर लेते हैं। इसी प्रकार धुमकेतुओं को भी एक निश्चित समय से मूर्य का एक चनकर लगा लेना चाहिए। इसका अर्थ यह हुआ कि एक निश्चित समय के बाद वही धुमकेतु पुन आकाश में दिखाई देना चाहिए। हेली ने 1531, 1607 और 1682 में दिखाई दिए धुमकेतुओं पर विचार किया। इनमें 76 और 75 साल का अतर है। हेली इस नतीओं पर पहुँचे कि यह बास्तव में एक ही धुमकेतु है और सीर-मडल की दूर की सीमाओं का चनकर लगाकर 75 या 76 साल में पुन सूर्य के पास लीटता है। चन्होंने लिखा "यदि मेरी बात ठीक है, तो 76 साल बाद 1,758 ई में यह धुमकेतु एन प्रकट होगा।"

और सचमुच ही 1758 ई में आकाश में बह धूमकेत प्रकट हुआ। हेली की भविष्यवाणी सही निकली। विद्य हो गया कि धूमकेत प्रहो की तरह, सीर-महल के सदस्य हैं और सूर्य की परिक्रमा करते हैं। लेकिन स्वय हेली अपनी भविष्यवाणी सच होते नहीं देख पाए। 1742 ई में उनकी मृत्य हो गई। आज हम इस धमकेत को हेसी का धूमकेत कहत हैं।

गइ। आज हम इस धूमकत् का हसा का धूमकत् कहत ह। हेली का धूमकेत् पछली बार 1910ई मे प्रकट हुआ था। यह धूमकेत् नेपच्यन ग्रह की कक्षा के परे जाकर करीब 76 साल बाद पन सर्य के समीप

पहुँचता है। इसलिए 1986 ई मे पुन यह धूमकेतु पूकट हुआ।

खगोलिवरों ने अब तक करीब डेढ़ हजार धूमकेतुओं की कक्षाएँ निधारित की हैं और इनके बारे में जानकारी प्राप्त की है। धूमकेतु के तीन भाग होते हैं—नाभिक सिर और पूँछ। धूमकेतु का अधिकाश हव्य इसके नाभिक में होता है। नाभिक का व्यास आधे किकामीटर से 50 किलोमीटर तक हो सकता है। धूमकेतु के ये नाभिक वर्ण बनी तुई गैसो तथा अन्य पदार्थों के दुकड़ों के मेल से बने होते हैं। धूमकेतु जब सूर्य के समीप पहुँचता है ती।सुर्य के ताप से यह गर्म हो जाता है और इसकी वर्षांली गैसे तथा



घूलि-कण बाहर निकलते हैं। इससे सूर्य के सामने नाभिक की गैसे फैलकर चमकने लगती हैं और इस प्रकार धूमकेतु का सिर बनता है।

धूँग्केत के इस सिर का घेरा हजारो-नाखो किलोमीटर हो सकता है। सूर्य से धूमकेत की दूरी के अनुसार यह सिर भी घटता-बढ़ता रहता है। धूमकेत के नाभिक से निकली हुई गैसे सौर-नायु अथना विकिरण के डाब से बहुत दूर तक फैनती हैं और चमकती हैं। इसे ही धूमकेत की पूँछ करते हैं। कुछ धूमकेतुओं की पूँछ 20 करोड़ किलोमीटर तक फैन जाती हैं।

् च्ंकि सौर-वायु अथवा विकिरण के प्रभाव से धूमकेतु की पूँछ फैलती है और चमकती है, इसीलिए यह सूर्य की विषरीत दिशा में रहती है। धूमकेतु सूर्य का चक्कर लगाएगा, परतु उसकी चमकीली पूंछ हमेशा सूर्य की उलटी दिशा में रहेगी।

सभी धूमकेनु अत्यधिक अडाकार कक्षा मे सूर्य की परिक्रमा करते हैं। हमने देखा है कि सौर-मडल के प्राय सभी ग्रह तथा उपग्रह एक समतल में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। पर धूमकेन् इस नियम के अपबाद हैं। ये धूमकेन्त ग्रहों के समतन के साथ कई अशों का कोण बनावों हुए परिक्रमा करते हैं।

हेली का धुमकेत्

कुछ घूमकेतु बहुत छोटी बडाकार कक्षा में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। ऐसे घूमकेतु तीन से दस साल के भीतर ही सूर्य की एक परिक्रमा कर लेते हैं। लेकिन ऐसे घूमकेतुओं को बक्सर अपनी जान से हाथ घोना पडता है। सूर्य के प्रभाव से ये जल्दी खत्म हो जाते हैं। जैसे, बिएला का घूमकेतु। यह धूमकेतु करीब सात साल में सूर्य का एक चनकर लगाता था और इसे 1832 ई और 1839 ई में देखा गया था। 1845 ई में पुन इस धूमकेतु का इतजार ही रहा था। पर देखा गया कि यह दो टूकडों में बंट गया है।



धीरे-धीर में बी ट्रकडे एक-दूसरे से दूर चले गए। अस में 1872 ई में अगोलीवाने ने देखा कि जिस स्थान पर इस यूमकेत को प्रकट होना चाहिए था, नहीं से उस्काओं की वर्षा हो रही है। इससे स्मव्ट हो गया कि जो धूमकेत भजदीक से सूम की परिक्रमा एक्टी जाता है और पूष्णी जब उनके समीप से गुजरती है तो वायुमक्त में उत्वयक्तों की वर्षा होती है। इससे यह भी पता चला कि जब ऑकाश के किसी एक स्थान के वर्षा होती है तो वे विद्यों की वर्षा होती है तो वे विद्यों की वर्षा होती है तो वे विद्यों की वर्षा होती है। इससे यह भी पता चला कि

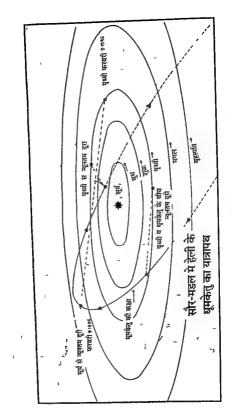
मधी चूमकेत् नजरीक से सूर्य की परिक्रमा नहीं करते । बहुत-से पूम-केत् बृहस्पति, श्राम यूंनस, नेपच्यून व प्लूटो यहाँ के परे से चनकर लगाकर तौटते हैं। मुख यूमकेत् हजारों साल बाद कोटते हैं। लेकिन एक बात निश्चित है। ये सारे धूमकेत् हमारे सीर-भड़ल के ही सहस्य हैं।

जोत्तो' यान-हेली के धूमकेतु के पास

इसलिए यह स्पष्ट हो जाता है कि जहाँ तक धूमकेतु जाते हैं वहाँ तक सौर-मडल का विस्तार है ही।

सारे धूमकेतु अत्यत जपटी जडाकार कथाओं में सूर्य की परिक्रमा करत हैं। कमी-कभी कोई धूमकेतु किसी बाहरी पिंड के प्रभाव से अपनी कसा बदल देता है। तब यह सीर-मडल को छोड़कर बाहरी अतरिक्ष में भी निकल जा सकता है।

घुमकेतुओं की रचना के बारे में अब भी कई बातें अजेय हैं। धमकेतुओं की पूँठों में से हमारी पृष्टी गुजर सकती है, पर उसका धरती पर कोई असर

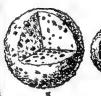


नहीं होता । किसी धूमकेतु के पृथ्वी से टकरा जाने की सभावना नहीं के बराबर है । इसलिए इन धूमकेतुओं से डरने की कोई वात नहीं है ।

सन् 1985 तक प्रमकेतुं जा का अध्ययन घरती की वेधशालाओं से ही होता रहा। मनर 1985-86 में जब हेली का धूमकेतु पृथ्वी के नजदीक आया तो इसके नजदीक अतिरहायान भेजने 'की योजनाएँ बनी। सोवियत सघ न बीहे (बीनस-हेली) नामक दो यान भेजे। ये दोनो यान पहले शुक्र (बीनस) गृह के पास पहुँचे और तदनतर हेली के धूमकेतु के पास इसिलए इन्हें 'बीहे' नाम दिया गया था।

यूरोपीय अतरिक्ष एजसी ने जो यान हेली के धूमकेत ये पास भेजा जसका नाम जोत्तो था। जापान ने भी अपने दो यान हेली के धूमकेत के नजदीक भेजे।







धूमकेतु नाभिक की रचना (अ) सूर्य के समीप पहुंच ने के पहले (ब) सूर्य के कई चनकर लगाने

धूमकतु जब सूर्य के समीप पहुँचता है। पहुंची के पहले (ब) सूर्य के कड़ चेनकर लगान के बाद।

धरती से भेजे गए ये स्वचालित यान मार्च 1986 में उस बक्त हैली के धूमकेतु के पास पहुँचे जब यह वापस लाट रहा था। विहे याना के महयोग से जोत्तों को हेली के धूमकेतु के ज्यादा नजदीक पहुँचाया गया। इन यानो म स्थापित कैमरा तथा यनोपकरणों ने इस धूमकेतु का नजदीक से अध्ययन किया और जानकारी धरती की ओर भेजी।

नई जानकारी के अनुसार हेली के धूमकेंतु का नाभिक 16 × 9 किनोमीटर है। इस धूमकेंतु से प्रति सेकड 10 दम धूमि और 30 दन गैस उत्सर्जित होती हैं जो डमकी लखी पूंछ का सुजन करती हैं। उसका चक्रण-काल करीब 54 घटे हैं।

ें हेली का धूमकेतु 2062 ईं में पुन पथ्वी और सूर्य के समीप आएगा। तब इसके नजदीक मानव को भी भेजना सभव होगा।

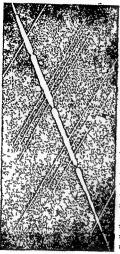
उल्का और उल्कापिड

पुराने जमाने के लोग सोचते ये कि आकाश में हर आदमी का अपना एक तारा है। आकाश में जब 'टूटता तारा' दिखाई देता, तो वे समझते थे बि कोई आदमी मर गया है।

आज हम जानते हैं कि वे 'टूटते तारे' असली तारे नहीं हैं। हमारी अक्साराना में करीब 150 अरब तारे हैं। बोई भी आदमी रात के आकाश में इनम से केबल तीन हजार तारे ही बेख सकता है। इसके विपरीत, 'टूटते तार' हमसे बहुत नजबीक होते हैं। टूटतो तार कपरी बायुमडल में हमसे मुश्किल से 150 किलोमीटर दूर होता है। रात के आकाश में हमे औसतन प्रति चटा 10 टटते तारे दिखाई दे मकते हैं।

दुदते तारे को ही उक्का कहते हैं। हमने धूमकेतुओं का विचार करते समय देवा ह कि कभी-कभी आकाशा के एक बिंदु से हजारों उरकाओं की वर्षा होती है। ऐसे समय पुराने जमाने के लोग बेहद बर जाते थे और सोचते थे कि प्रलच का समय आ गया है। कहते हैं कि उत्काओं की ऐसी ही वर्षा हुंद्र थी, ता ग्यारहवीं सदी के एक जापानी सम्राट ने सभी कैदियों को रिहा कर दिया था। परतु आज के बचे-खुचे गजा या सम्राट उतने अधविश्वासी नहीं हैं। 9 अनत्त्वर, 1933 ईं मे एक घटे में बीस हजार स अधिक उत्काओं की वर्षा हुई। परतु ब्रिटिश साम्राज्यवादियों ने अपने किसी जेल की एक भी कोठरी वा दरवाजा नहीं खोला।

अधिकाश उल्काएँ बहुत छोटी होती हैं भूँग के दान से भी छोटी। ये छोटी-छोटी उल्काएँ बबुत छोटी होती हैं तो वायुमडल के अणुओ के साथ इनका धर्मण होता है। वायुमडल के आप थायण होने से इनकी भाग बनती हैं और ये टूटत तारे के रूप से चमकने लगती हैं। यही हैं उल्काएँ। अधिकाश उरकाएँ 130 से 180 किलोमीटर की जँचाई पर जलकर राख हो जाती हैं। यह राख बाद से धीरे-धीर धरती पर गिरती है। वैज्ञानिकों का मत है कि हमारी धरती पर प्रतिदिन उल्काओं के कई टन राख जा हाती हैं।



हमने देखा है कि वर्षा वाली उल्काओं का सबध धूमकतुआ सहै। पर अलग-अलग दिधाई देनेवाली उल्काओं के बार म अधिवाश वैज्ञानिकां का मत है कि य छाटे-बढ़े पिड अडाकार बन्माओं में सूर्य बी परिक्रमां करते रहते हैं। जब य पृथ्वी कं वायुमडल में पहुँचते हैं तो टूटत तारे की तरह चमकत हैं। य उल्काए 12 में 70 किलामीटर प्रति सफड कं बंग से वायुमडल म उत्तरती हैं।

इस प्रकार, हम वेछले हैं कि हमारी पृथ्वी के वायुमहल म बहुत-सारे धात तथा पर्थर के दुकड़े सहचते रहते हैं। लेकिन वे सारे दुकड़े क्रपरी बायुमडल में जलकर राख नहीं हा जात कभी-कभी ये धरती की सतह में भी आ टकराते हैं। घरती पर पहुँचनेवाली जरुक्यों को जरुकाश्म या उरुकारिङ कहते हैं।

अब तक नगभग दो हजार उल्लापिड जमा करके मनार के विभिन्न सम्रहालयों में रख दिए गए हैं। हर साल लगभग एक हजार उल्कापिड

इटता तारा (उत्था)

अरती पर गिरते हैं, परतु इनमें से अधिकाश को खोजना सभव नहीं हा पाता।

धरती पर पहुंचे हुए इन उल्कापिडो का वैज्ञानिका ने अध्ययन किया ह । य उल्कापिड लोहे और परवर का पिड हात हैं । लोह के उलकापिडों म मृत्यत लाहा निकल तथा कांबास्ट होता हैं । एत्यर के उल्का पिडों में मिलिक्न, आपसीजन पथक लाहा आदिहोता हैं । यह भी पता चला है कि इन उल्कापिड दी आयू नगमग माडे चार अरब साल हैं ।

धरती पर पहुचन बाले अधिकाश उल्कापिड बडे नहीं होते । धरातल पर पहुचन कं पहल अधिकाश उल्कापिडों की गति काफी धीमी हो जाती है और धरती पर गिरने से कोई विशेष नृक्षमान नहीं होता । परत कभी-कभी बहुत बडा उल्कापिड धरती पर आ गिरता है। तब ये धरातल पर बहुत बडा गऱ्छा बनाते हैं और काफी दूर तक तबाही मचाते हैं। 1908 ई में साद्भीरया के तुगुस्का स्थान पर एक बहुत बडा उल्कापिड गिरा या। इस उल्चापिड से 80 किलोमीटर दूर के मकाना की खिडकिया के कॉच टूट गए ये। यई हजार साल पहले अरिजोना प्रदेश में एक बहुत बडा उल्कापिड गिरा या जिससे बहाँ एक बहुत बडा गड्छा बना है। यह गड्छा 1200 भीटर चौडा और 175 मीटर गहरा है।

अव तक धरातल पर जितने उल्कापिड खोजे गए हैं, उनमे होबा (अफ्रीका)से प्राप्त उल्कापिड सबसे बडा है। इसका भार 60 टन है।

ये उल्कापिड कहाँ से आते हैं इस चारे में बतानिकों में काफी मतभेव है। लेकिन इतना निश्चित है कि उल्कापिडों की रचना उल्काओं से भिन्न है। कई बैजानिकों का मत है कि इन उल्कापिडों का संचर्ध संयुग्नहों से है। पर निश्चित रूप से कुछ नहीं कहा जा सकता।

इन उल्लापिडो का गहराइ से अध्ययन हो रहा है। वेज्ञानिको को विश्वास है कि उल्लापिडो के अध्ययन से हमे सीर-मडल की उल्पत्ति के बारे में काफी जानकारी मिल सकती है।

सौर-मडल का जन्म

धरती का मानव लाखो साल से सूर्य 'चद्र तथा आकाश के ग्रह-नक्षत्रा का निहारता आया है। आकाश 'के पिडो के बार म उसने तरह-तरह की कल्पनाए की है। बहु सोचता था आवाश के वे पिड वया हैं ? ये केस बन ? इन्हें किसने चनावा ?

वेद हमारे देश की सबसे प्रानी पुस्तके हैं। बढ़ा के मना की रचना करने वाले कियों ने भी मुस्टि की उत्पत्ति के बारे म विचार दिया पा। एक क्वि कहता है कि आरभ म कुछ नहीं था। फिर इब्य पैदा हुआ। इसके बाद ही पृथ्वी, त्र्ये देवता आदि पैदा हुए।

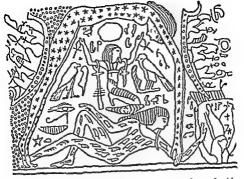
वूसरा पिन कहता है कि पहले जल था उसके बाद पृथ्वी आदि का जन्म हुआ। एक अन्य किन कहता है ' कोई नहीं जानता कि यह सुष्टि कैसे उरपन्न हुई। देवता भी पीछ म हुए। इसिलए कोन बता सकता है कि यह मुख्य केस उरपन्न हुई ? जो मुस्टि को बसाता है, वही इसे जानता है। या वह भी प्रायव नहीं जानता। यदि कोई जानता है तो यहे आकर बताए।

प्राचीन मिरा के लोग सोचत वे कि नृत् नामक उनकी देवी का शरीर तारा स नना है और वह ठोस धरती के ऊपर भूकी हुइ है। सूर्य की नाब इस नत्त देवी के शरीर पर चलती है।

इसी प्रकार अन्य प्राचीन सम्भवाओं के लोगों ने भी सुस्टि की नत्पत्ति के बारे में विचार किया था। पुराने जमान के लोगों का विचार था कि किसी बडी शांवत ने प्रक्षा और ताये को पैदा किया है। जा बीज पैदा होती है उसका अत भी होना चाहिए। इसलिए पुराने ज़माने के लोगों न सुस्टि के साथ-साथ पुलय की भी कल्पना की थी।

ईसाइयो के धर्मप्रय बाइबल के अनुसार ईशवर ने इस ससार का सात दिन में बनाया। बाइबल के हिसाब से यह ससार ईसा से 5508 साल पहले बना था। एक विशाप ने गणना करके यह भी बता दिया था कि 5508 ई पू म अक्तूबर महीने के अतिम सोमवार को सुबह के समय यह सृष्टि बनी थी।

अब इन धामिक विचारों में कोई यकीन नहीं करता । आज हम जानते हैं कि हमारी पय्वी कई अरब साल पहले बनी थी । कई लाख साल पहले इस



प्राचीन मिम्र की आकाश देवी नुत् अपने तारांकित शरीर के साथ पृथ्वी पर झुयी हुई है और सब भी नोबा, जा दानों आर दिसाई गई है उस दबी के शरीर

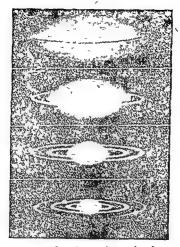
पर आवाश-यात्रा करती है।

. धरती पर आदमी ने जन्म लिया था । ईसा-पूर्व पाँच हज़ार साल पहल का मानव गौव बसा चका था, खती करना जानता था और पत्थरा के बढ़िया ओजारो का इस्तेमाल करता था।

युरोप में सत्रहवी सदी तक अधिकाश वैज्ञानिक मानते रह कि किसी महान शक्ति ने सुष्टि पैदा की है। ग्रहत्वाकर्पण-सिद्धात की याज करने बाले महान न्यटन भी सोचते थे कि किसी ईश्वर ने ग्रह-नक्षता का पैदा किया है।

लेकिन अठारहवी सदी मे एक नए विचार ने जन्म लिया। वैज्ञानिक तथा दार्शनिक विकास के सिद्धात के बारे में सोचने लगे। पहल के वजानिक साचते ये वि सुध्टि के जन्म के बाद इसके अत समय तक यह ऐसी ही वनी रहती है। लिकन अब वैज्ञानिक सोचने लगे कि सुष्टि वा विकास होता है यह बदलती रहती है। यह एक क्रांतिकारी विचार था। इस विचार क आधार पर सुप्टि की उत्पत्ति के बारे में नए सिद्धात सामने आने लगे।

यूरोप में क द (1724-1804 ई) एक बहुत बड़े दार्शनिक हुए । काट ने 1755 ई में आबाश म पिड़ों के बारे में एक पुस्तक लिखी, जिसमें उन्होंने

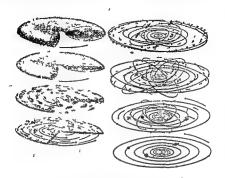


काट नापलास सिद्धात के अनुसार सौर महल की उत्पत्ति

घोष गा की मुझे द्रव्य दो, तो में दिखा सकता हूँ कि इससे सृष्टि केम बनती है।

यह एक नया विचार था। तहलेका मचा देने वाचा विचार। काद ने सृष्टि की उत्पत्ति व' आरभ में एक विशाल नेबुला' अर्थात् गैसीय पुज की कल्पना की। इस गैसीय पुज से ही बाद में तारे और ग्रह बन।

काट क इम विचार में महत्त्व की बात यह है कि यह सब धीरे-धीरे घना है। यही है विकासवाद। काट जानते थे कि धार्मिक लोग उनका पिरोध फरेगे। वे जानते थे कि इसाइयो न गैलीलियो और ब्रूनों को किस प्रकार कप्ट दिए थ। इसलिए उन्होंने अपनी पुस्तक अपने नाम से प्रकारिशत नहीं की। काफी बाद में जाकर पता लगा कि इस पुस्तक, के लेखक बाट थे। फ्रास के महान गणितज्ञ लापतास ने 1796 ई में विश्व की उत्पत्ति के बारे में एक सिद्धात प्रस्तुत किया। यह सिद्धात काट के विचार से मिलता-जुलता हैं। इसलिए इसे काट-सापलास सिद्धात भी कहत हैं। लापतास को विश्व की उत्पत्ति के लिए किसी ईश्वर की जरूरत नही



सावियत रूस के वैत्रानिक ओटा श्मिड्ट (1892-1956) के सिखात के अनुसार ग्रहों भी उत्पत्ति की रूपरेखा

थी। उनके बारे म एक किस्सा प्रसिद्ध है। लापलास ने विश्व-यातिकी' नामक एक बडा प्रथ लिखा। यह प्रथ उन्होंने नैपालियन को नट किया। प्रथ को देखने के बाद नैपोलियन ने लापलास से कहा— 'आपने विश्व की उत्पत्ति एव रचना के बारे में इतना बडा ग्रथ लिखा लेकिन इसमें विश्व के निर्माता' के बारे में कोई जिक्र नहीं है!"

सापलास ने उत्तर दिया— मेरे ग्रथ के लिए उस परिकल्पना की जरूरत नहीं थी। ¹⁷

काट और नापनास के बाद अनक वैज्ञानिकों ने विश्व और ग्रहा थी उत्पत्ति के बार में कई सिद्धात पेश किए हैं। विफली सदी तक मौर-मड़न के बारे में अनेव बाते अज़ेय थी। इमिलए उन सिद्धाता में भी अनक शृंटियों थी। सौर-मड़न के बारे म वही सिद्धात अधिक मही हागा जा सौर-मड़न थी। कुछ मुमूख विशोषताओं वो स्पट्ट कर सके। अब हम मीर-मड़न वी इन प्रमुख विशेषताओं को जानते हैं।

नी प्रमुख ग्रह सूर्य की परिक्रमा करते हैं। इनमें बुध, शुक्र, पृथ्वी और मगल छोटे ग्रह हैं। बृहस्पति, शिन, यूरेनस और नेपच्यून बड़े ग्रह हैं। अतिम प्लूटो ग्रह छोटा हे। मगल और बृहस्पति के बीच में हजारों लघुग्रह हैं। ये सारे ग्रह एक ही दिशा में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। ये ग्रह, समवत शुक्र को छोडकर, अपनी धृरियों पर भी उसी दिशा में परिक्रमा करते हैं। इनके उपग्रह (चहुने भी मुख्यत उसी दिशा में परिक्रमा करते हैं। यूरेनस के चह्ने की गति कुछ भिन्न प्रतीत होती है। इसके अलावा बृहस्पति और शिन के कुछ चह उत्तरटी दिशा में चक्कर काटते दिखाई देते हैं।

ये सारे ग्रह-उपग्रह लगभग एक समतल में सूर्य की परिक्रमा करते हैं। सूर्य का विष्ववृत्त भी उसी समतल में घूमता है। सभी ग्रहों की कक्षाएँ लगभग वृत्ताकार हैं। परतु धूमकेतु ग्रहों के समतल में नहीं घूमते और

उनकी कक्षाएँ भी अधिक अडाकार हैं।

सभी ग्रहों के विष्ववृत्त लगभग ग्रहों के समतल में ही हैं। अपवाद है तो सिर्फ यूरेनस ग्रह। सुर्थ से ग्रहों की दूरियाँ भी लगभग एक निश्चित अंतर पर हैं। इन ग्रहों के कोणीय सबेगों में भी तारतम्य है।

ऐसे सौर-मडल की उत्पत्ति के बारे में वही सिद्धात सही हो सकता है जो इन सम बातों की ब्याख्या कर सके। कई सिद्धात प्रस्तुत किए गए हैं। परतु कोई भी एक सिद्धात सभी यातों की ब्याख्या करने में समर्थ नहीं है। कुछ सिद्धातों के अनुसार हमारे सूर्य के द्रब्य से ही ग्रहो-उपग्रहों ने जन्म निया है। जेम्स जीनस के अनुसार दूबरा कोई तारा हमारे सूर्य के सभीप आया था। उस तारे के आकर्षण से हमारे सूर्य से कुछ द्रब्य उछला और बाद में उसी द्रब्य से ग्रह-उपग्रह बने। जीन्स ने यह भी कहा कि ऐसी घटना बहुत कम घटित होती है। उनक अनुसार यह एक सयोग था। इसिलए धार्मिक लोगों को उनका यह सिद्धात सहुत पसद आया। परतु आज हम जानते हैं कि जेम्स जीन्स का यह सिद्धात सही गही है।

प्रहों की उत्पत्ति के बारे में और भी कई सिद्धात प्रस्तुत किए गए हैं। लेकिन किसी भी एक सिद्धात को पूर्णत स्वीकार नहीं किया जा सकता। अब तो ऐसा लगता है कि और अधिक जानकारी मिलने पर ही सौर-मडल की उत्पत्ति के बारे में निश्चित रूप से कछ कहा जा सकता है।

वैज्ञानिको के अनुबार हमारी पृथ्वी की आयु करीब पाँच अरब साल है। उल्कापिड तथा चद्र की चट्टानो की आयु भी लगभग पाँच अरब साल है। इसलिए इतना निश्चित है कि हमारा सौर-मडल करीब पाँच अरब साल पहले अस्तित्व में आ चुका था।

ग्रहो पर जीवन

हमारी पृथ्वी सौर-मडल का तीसरा ग्रह है और इस पर लाखो किस्म के प्राणियों का अस्तित्व है। आज हम जानते हैं कि करीय तीन अरब साल पहले हमारी धरती पर प्राथमिक किस्म के जीवाणुआ ने जन्म लिया था। धीरे-धीरे इन्हों का विकास होकर आज के प्राणी अस्तित्व में आए हैं। दूसरे प्राणियों के विकास से ही आदमी ने जन्म विवा है।

जीव और निर्जीव में भेद करना बढ़ा कठिन काम है। जीव की तरह निर्जीव पदार्थ भी द्रव्य के अणु-परमाणुओं से बने होते हैं। जैसे, हाइड्रोजन तथा आस्सीजन के मेल से पानी बनता है और यह पानी आदमी के शरीर में भी मौजूद है। हाइड्रोजन और दूसरे तस्च सूर्य तथा अन्य ग्रहों में भी मौजूद हैं।

करीब तीन अरब साल पहले हमारी धरती पर तापमान की अनुकूल परिस्थितियों में प्राथमिक जीवाणुओं ने जन्म तिया था। अणु-परमाणुओं के विशेष सयोजन से ही ये जीव अस्तित्व में आए थे। फिर इनका यिकास हुआ।

हम जानते हैं कि पृथ्वी के जीवन के लिए आक्सीजन जरूरी है। वायुमंबन जरूरी है। तापमान की एक सीमा में ही जीवन सभव है,। बहुत अधिक और बहुत कम तापमान में जीवन की उत्पत्ति तथा विकास नहीं हो। सकता। कुछ अपवाद भी हैं। जैसे, कुछ प्राथमिक जीव बिना आक्सीजन के जी सकते हैं और कुछ जीव अत्यत ठडे प्रदेश में भी मजे में रहते हैं।

पर सौर-मडल के अन्य ग्रहो तथा उपग्रहो की परिस्थितियाँ हमारी रृष्यी से काफी भिन्न हैं। सूर्य से सबसे नजदीक के बुध ग्रह को लीजिए। बुध का एक गोलाई अत्यत उष्ण रहता है। उस पर पानी और वायुमडल नही है। इसलिए उस ग्रह पर घरती-जैसा जीवन नहीं हो सकता।

मृहस्पित, शानि, यूरेनस तथा नेपच्यून बहुत बडे ग्रह हैं। इनका वायुमडलवियैली गेसोसे बना है। इन ग्रहो की सतह पर गुरुत्वाकर्षण भी बहुत अधिक है और इन ग्रहो तक सुर्य का काफी कम ताप पहुँचता है। इसलिए इन बडे ग्रहों पर हमारी घरती-जैसे जीवों का प्रादुर्भाव एव विकास सभव नहीं। यही बात प्लूटो ग्रह के बारे में कही जा सकती है।

अब रहे हमारे पड़ोसी ग्रह—शुक्त तथा मगल। कई बातो मे मे पृथ्वी से मिलते-जुलते ग्रह हैं। शुक्त के बारे में अमी तक हमें क्षेस जानकारी नहीं मिली है। मगल के जीवन के बारे में बहुत-कुछ लिखा गया है। कई वैज्ञानिकों का मत है कि मगल पर काई-जैसी वनस्पित तथा छुद्र कोटि के जीव-जन्त हो सकते हैं। हमारे नजबीं क के इन ग्रहों पर किसी ग्रक्तर का जीव-जनत है, तो बहुत जल्दी उसकी जानकारी हमें मिल जाएगी। पर इतना निश्चित है कि इन ग्रहों पर हमारी हरती-जैसा जीवन नहीं है।

चद्रमा पर आदमी पहुंच चुका है। चद्र पर पानी नहीं, बायुमडल नही। अब तक के अनुसद्यानों से चद्र पर किसी प्रकार के जीवन के अस्तित्व के सबूत नहीं मिले हैं। दरअसल, भौर-भडल के किसी भी अन्य पिंड पर किसी प्रकार के जीवन के अस्तित्व के अभी तक प्रमाण नहीं मिले हैं।

हमारी धरती पर जिन भौतिक परिस्थितियों भे जीवन का प्रावृभीब हुआ है जससे कुछ भिन्न परिस्थितियों में भी जीवन का प्रावृभांब एवं विकास हो सकता है। इसलिए सीर-मडल के अन्य प्रहों पर कुछ भिन्न प्रवार के जीवन के अस्तित्व की सभावना रह ही जाती है।

लिकन विश्व बहुत बड़ा है। हमारी आकाशागगा-मजाफिनी में ही सनाभा 150 अरब तारे हैं। वैज्ञानिकां का मत है कि इनमें से बहुत-से तारों के हमारे सूर्य की तरह के सीर-मड़ल हैं। इस करों सीर-मड़लों में हमारी पृथ्वी-जैसे करोड़ों ग्रह हो सकते हैं। इस करोड़ों ग्रहों पर अनुकूल मोतिक परिस्थितियों में जीवन का प्रादुर्भाव एवं विकास समब है।

लेकिन विश्व में येवल एक ही मदाकिनी नहीं है। अरबो मदाकिनियाँ हैं। इसलिए विश्व में हमारी पृष्वी की तरह के अरबो ग्रह हो सफते हैं। इसलिए इनम से करोड़ों ग्रहा पर हमारे-जैसे या हमसे बेहतर जीवन का जन्म एवं विकास सभव है।

सब बातो पर विचार करने से स्पष्ट होता है कि इस विशाल विश्व में सिर्फ़ हम ही हम नहीं हैं। विश्व के दूसरे सौर-मडलों के कुछ ग्रहो पर हमसे भी बेहतर प्राणी हो सकते हैं।

परिशिष्ट-1

फुछ विशिष्ट पैमाने

I	प्रकाश का बेग	2,99 776 किलोमीटर प्रति सेकड
2	प्रकाश-वर्ष	94 63 00 00 00 000 किलोमीटर
3	सूर्य से पृथ्वी की औसत	
	दूरी (खगोलीय इकाई)	14,95 00 000 किलोमीटर
4	पृथ्वी से चद्र की	-
	औसत दूरी	3 84 400 किलोमीटर
5	चद्र का व्यास	3473 किलोमीटर
	पृथ्वी का औसत व्यास	12 756 किलोमीटर
7	सूर्य का ओसत व्यास	13,91 000 किलोमीटर
8	पृथ्वी की द्रव्यराशि	6 × 10 ²¹ टन
9	सूर्य की द्रव्यराशि "	2 25 × 10 ²⁷ टन
10	1 दन	ूलगभूग 1000 किलीग्राम
	0 6214 मील	1 किलोमीटर
12	फारेनहाइट डिग्री	सेटीग्रेड डिग्री × 5/9 + 32
13	पथ्वी का औसत घनत्व	५ ५७ (पानी का घनत्व १)

परिशिष्ट-2

ग्रह	औसत दर	ग स	औसत बूरी		इय्यराशि	
	िकलोमीटर	पृथ्वी = 1	किलोमीटर (करोड़)	पृथ्वी = 1		पृथ्वी =1
बुध	4850	0 38	5 79	0 39		0 054
খ্যুক	12 228	0 97	10 82	0 72		0 816
पृथ्वी	12 756	1 00	14 95	1 00		1 000
मगल	6 780	0 53	22 77	1 52		0 107
बहस्पति	1 40 000	11 00	77 77	5 2		317 00
शनि	1 16 000	9 5	142 56	95		95 0
यूरेनस	48 000	40	286 85	19 2		146
नेपच्यून	45 000	3 5	450 00	30 0		172
प्लूटो	7	7	590 00	39 5		7

ग्रहो के बारे मे प्रमुख ऑकडे

गुरुत्याकर्षण पृथ्वी = 1	घनत्य पानी = 1	उल्केंद्रता	औसत कक्षा-गति केलोमीटर/ सेकेड	परिक्रमा	धुरी- चरिक्रमा का समय	उपग्रहों की संख्या
0 26	3,8	0 21	47 8	0 24	59 विन	नही
n 90	49	0 007	35 0	0 62	7	नही
1 00	5 5	0 017	29 8	1 00	1 दिन	1
0 37	41	0 097	24 1	1 88	24 घ 37 मि	2
2.64	13	0 048	13 0	11 86	9 घ 50 मि	16
1 13	08	0 056		29 46	10 घ 14 मि	18
0 84	15	0 047	68	84 02	10 घ 42 मि	15
1 14	22	0 009	54	164 80	15 च 48 मि	8
7	?	0 250	47	247 70	7	1

हिंदी-अग्रेजी पारिभाषिक अब्दावली क ज़िए

	15041-0	गप्रणा	<u>पारिम</u>	॥षक व्य	व्दावल	
उपग्रहो	ก๊าย	सूर्य	औसत	। । कि.स्तर नह	मनस्य	र स्वायन्यवा
र्या	परिक्रमा	विकास	सीर क	A 153		
अनुरिध	का समय	स्त समय	गर्भाटन/	Space		
अतरिक्ष	-यात्रा	पर्यों मे	मफड	Space V	oyage	पच्ची = ।
अपकेर्द्र				Centrifu	gal for	С
	ा खगोल । गगार्ग १८	0 24	8 "1	Sky He		0.26
ज्ञाकार इधन	ALAMAL KC	42.0	0 **	Milky V	yayor	07.0
<u>ब्रद्</u> केद्र	ता ,	62.0	0 >F	Eccentri	city	00.0
उत्केद्री		0 62	0.00	Eccentri		060
उपग्रह				Satellite		
चिल्का	ा दिस	1 00	298	Mgf89L	55	00 1
	ड, उटकाश्म			Meteori	e	
कुर्जा औसत,	24 च 37 मि	188	24 1	Energy Mean	41	0 37
	प्रमण-मार्ग		-	Orbit		
	9य 50 मि	11 86	0.51	Phase	13	2 64
<u>कोणीय</u>	सवेग			Angular	momen	tum
	10 व 14 कि	29 46	9	Ecliptic .	80	F1 [
क्षितिज				Horizon		
खुगाल खगोली	अकाश	84 02	89	Sky, HE	i gave	0.84
	प य इकार्ड			Astrono		·
	। इस दार्घक	164 80	54	Gravity	22	114
गोलाई				Hemisph	еге	
ग्रह	, ,	247 70		Plageb	,	7
घंनत्व				Density		
चद, उ	पग्रह			Moon S	atellite	

⁻०१ हन्म गाः 98 / सौर-मडल

Velocity Speed		प्रम मारि		
Observed - ot	Astronomy	TETTERS		
ज्योतिष, खगोल-विश्वान ^{/192dO}	Astronomy	बुन्त		
ज्यातिषा, खगालावद,	A	रानि		
ज्यातावद	Astronomer	गहर		
तारा, नक्षत्र	Star	समतल		
gia , C	Pressure	सप्ट		
વાવબૂરા	Ellipse	मूय		
दरवान दरदशा	Telescope	सार-महत्त		
Solar Systemuslinus, प्रबंद	Matter			
द्रव्यमान	Mass			
धुरी, अक्ष	Axis			
-धूमकेतु	Comet			
धुव	Pole			
नाभि	Focus			
नामिक '	Nucleus Core			
नेपच्यून	Neptune,			
नेबुला, नीहारिका	Nebula			
परवलय >	Parabola			
पिड	Body			
पृथ्वी, धरती	Earth			
प्रका्श-वर्ष	Light-Year			
प्यूटो	Pluto			
फलित-ज्योतिष	Astrology			
फलित-ज्योतिषी	Astrologer			
बल	Force			
बुध	Mercury,			
बृहस्पति, गुरु	Jupiter			
मगल	Mars			
मदाकिनी '	Galaxy			
यूरेनस	Uranus			
रेडियो-तरग	Radio wave			
लघुग्रह, क्षुद्रग्रह, बौने ग्रह	Astéroid			
वलय, ककण विकिरण	Ring			
	Radiation			
विश्व, ब्रह्माड	Universe			
विपुववृत्त	Equator			
•		स्डम और \ (K)। सौर-मडल / 99		

वेग गति वेधशाला वृत्त शनि शुक्र

समतल सपुट सूर्य

सौर-मडल

Velocity Speed

Observatory

Circle Saturn Venus Plane

Capsule

Sun Solar System

11/16/





गणाकर मले

महाराष्ट्र के अमरावती जिले के एक गाँव मे 1935 ई में जन्म । मातुभाषा मराठी ।

गाँव मे मराठी मिडिल तक पढ़ाई । तुदनतर वर्धा मे दो साल नौकरी । साथ ही अग्रेजी व हिंदी के अध्ययन का आरम । फिर इलाहाबाद म मैटिक से लेकर एम ए

(गणित) तक पढ़ाई।

विशेष अध्ययन के विषय गणित खगोल-विनान अतरिक्षयाना-विज्ञान विज्ञान का इतिहास प्रा सिपिशास्त्र और प्राचीन भारत का इतिहास व संस्कृति । पिछले करीय पच्चीस वर्षों म मुख्यत इन्ही विषयो से सर्वोधत 2500 में ऊपर लेखे तथा करीब तीस पस्तका क्षा प्रकाशन । प्रमुख कृतियाँ अक्षर-कथा भारत इतिहास और मस्कृति प्राचीन भारत के महान वैज्ञानिक आधुनिक

भारत के महान वैज्ञातिक अका की कहानी ज्यामिति की कहानी आर्किमदीज कंपलर भास्कराचार्य मैंडलीफ महान वैज्ञानिक सौर मडल सर्व नक्षत्र लोक भारतीय लिपियो की कहानी अतरिक्ष- यात्रा बहमाड परिचय भारतीय विज्ञान की कहानी।